

TRAITÉ
DE
L'ASPHÈRE,
À L'USAGE

Des Personnes qui veulent joindre cette
étude à celle de la Géographie ;

ACCOMPAGNÉ
D'UN ABRÉGÉ DE CHRONOLOGIE

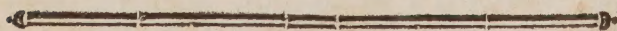
ET
D'UN ABRÉGÉ DE GÉOGRAPHIE ;

Par M. MENTELLE, Pensionnaire du Roi ;
ancien Professeur d'Histoire & de Géographie à
l'Ecole Royale Militaire, de l'Académie des Sciences
& Belles-Lettres de Rouen, &c.



A PARIS ;

Chez NYON, Libraire, rue Saint-Jean-
de-Beauvais.



M. DCC. LXXVII.

Avec Approbation & Privilège du Roi.



AVERTISSEMENT.

On a renvoyé à la fin de la Géographie l'explication des mots & leurs étymologies , & l'on a mis en plus petits caracteres les explications qui seroient un peu au-dessus de la portée des jeunes gens.



TRAITÉ DE LA SPHÈRE.

*Ce Traité sera partagé en deux Parties :
dans la première il ne sera question que
de la Sphère céleste ; dans la seconde, on
fera l'application de la Sphère céleste au
Globe terrestre.*

PREMIÈRE PARTIE.

DE LA SPHÈRE CÉLESTE.

Définitions.

LA SPHÈRE est un assemblage de cercles imaginés pour représenter l'ordre & les mouvemens des corps célestes. Celle que l'on nomme Sphère de Ptolémée est aussi nommée Sphère armillaire, à cause du grand nombre de ses cercles. Elle est moins

en usage que celle de Copernic , quoique celle-ci soit encore bien imparfaite (a).

On distingue dans la Sphère les *Cercles*, les *Lignes* & les *Points*.

I. Les principaux cercles de la Sphère sont au nombre de *dix* , *six* grands & *quatre* petits.

Les six grands cercles sont l'*Ecliptique* , l'*Equateur* , le *Méridien* , l'*Horizon* & les deux *Colures* : on se sert peu en Géographie de ces deux derniers cercles.

Les quatre petits cercles sont les deux *Tropiques* & les deux *Cercles polaires*.

II. Le plan de chaque cercle est supposé traversé à son centre par une ligne qui lui est perpendiculaire, & quel'on nomme *Axe*.

Les principaux axes de la Sphère sont ceux de l'*Écliptique* , de l'*Equateur* & de l'*Horizon*.

Celui de l'Equateur , qui est le même que celui de la Terre , est le seul qui puisse être aperçu dans les Sphères , parce qu'il y est

(a) Elle est chargée de cercles inutiles , supports incommodes des planètes , dont il est ordinaire aux Commençans de les croire les orbites. Aussi vaut-il infiniment mieux se servir de la belle & ingénieuse Sphère à rouages qui se trouve chez M. Fortin , Ingénieur pour les Globes & les Sphères , rue de la Harpe. On pourra prendre une idée des Sphères de Ptolémée & de Copernic par l'inspection de la *planche I.*

représenté par une verge de fer qui passe au travers du petit globe , & sur lequel il fait sa révolution.

III. Comme c'est sur leurs axes que les cercles sont censés faire leurs révolutions , ainsi que des roues sur leurs essieux , on a nommé les extrémités des axes *pôles* ou *tournans*. Les principaux pôles de la Sphère sont :

1.^o Ceux de l'Équateur appelés l'un *arctique* ou boréal , & l'autre *antarctique* ou austral :

2.^o Ceux de l'Écliptique :

3.^o Ceux de l'Horizon , l'un toujours au-dessus du peuple dont on parle , & nommé *zénith* ; l'autre opposé à celui-ci , & nommé *nadir*.

Les pôles de l'Équateur ont un balancement ou mouvement conique qui leur fait décrire un petit cercle dont le diamètre est de 18 secondes de degrés d'un grand cercle ; & la période de ce mouvement est de 18 ans ; on l'appelle *la nutation de l'axe de la Terre* , laquelle est causée par la gravitation de la Terre vers le Soleil , de laquelle on parlera bientôt. C'est ce qui produit la variation de l'obliquité de l'Écliptique.

Autour des pôles de l'Écliptique , les pôles de l'Équateur ont un mouvement circulaire de $50'' \frac{1}{3}$ de degrés par an ; ce qui produit la *précession* des équinoxes , causée par l'effet des attractions qu'exercent le Soleil & la Lune sur le sphéroïde terrestre , & dont la révolution est de 25 mille ans.

§. I.^{er}

I.

Division générale des Astres.

En général on nomme *Astres* les corps lumineux que nous appercevons dans le ciel; il y en a de deux espèces.

Les uns ont une lumière qui leur est propre, tels sont le *Soleil*, & les *Etoiles* que l'on appelle *fixes*, parce qu'elles conservent entr'elles le même ordre.

Les autres sont des corps opaques qui ne nous renvoient que la lumière qu'ils ont reçue du *Soleil*; ce sont les *Planètes* & les *Comètes*.

On nomme les premières *planètes*, ou errantes, par opposition aux *fixes*. Les comètes ont reçu leur nom de l'espèce de *chevelure* dont elles sont accompagnées; elles tournent aussi autour du *Soleil* dans des orbites très-allongées.

Les planètes & les comètes connues, auxquelles on ajoutera dans la suite toutes celles dont le retour sera bien constaté, forment, avec le *Soleil*, le système de notre monde planétaire.

Le système de Ptolémée étant reconnu faux, on n'en parlera point ici.

II.

Ordre des Planètes par rapport au Soleil.

Le Soleil occupe le centre de notre monde planétaire.

Les planètes sont disposées autour de lui dans cet ordre :

- 1.^o MERCURE, ☿ ;
- 2.^o VÉNUS, ♀ ;
- 3.^o la TERRE, ☉ autour de laquelle tourne la Lune ☾ ;
- 4.^o MARS, ♂ ;
- 5.^o JUPITER, ♃ ;
- 6.^o SATURNE, ♄ .

Voyez Pl. I, fig. 4, l'ordre des planètes selon le système de Ptolémée ; & fig. 3, leur ordre selon le système de Copernic, le seul véritable.

On a mis à côté de chaque planète l'espèce de signe hiéroglyphique par lequel on désigne chacune d'elles. Et pour y attacher une idée qui les fasse plus aisément retenir, on placera ici l'explication que l'on en donne, & qui les rend, en quelque sorte, symboliques.

Le signe de Mercure est un Caducée :

Celui de Vénus, un Miroir avec son manche :

Celui de la Terre, un Globe terrestre :

Celui de la Lune, un Croissant :

Celui de Mars, une Flèche avec un Bouclier :

Celui de Jupiter, un Z barré, première lettre du nom de Jupiter en grec :

Celui de Saturne, une Faulx, emblème du Temps.

I I I.

Orbites des Planètes.

En se mouvant autour du Soleil, les planètes décrivent, non des cercles parfaits, mais des ovaux ou *ellipses* (*b*). Le Soleil est placé de manière à ne pas couper en deux parties égales le grand diamètre des ellipses que décrivent les planètes; mais il est placé au foyer commun de ces ellipses.

Ces ellipses sont appelées *orbes* & *orbites*, c'est-à-dire, *circuit*, *contour*. On leur donne aussi quelquefois le nom d'*éclip-*

(*b*) On peut prendre une idée de l'ellipse, *Pl. I, fig. 6.*

Si, sur une droite *AB*, on prend arbitrairement deux points *F* & *f*, tels néanmoins que $AF = fB$, & que l'on choisisse hors de *AB* des points *I, M, R, P*, &c, tels que l'on ait $AB = FI + If = FM + Mf = FR + Rf = FP + Pf$, &c, la courbe qui passera par les points *A, I, M, R, P*, &c, est ce qu'on appelle une *ellipse*. Les points *F* & *f* se nomment les *foyers*; *AB*, le *grand axe*; la perpendiculaire *MO* au milieu de *AB*, le *petit axe*. Toute ligne *CD*, *MO*, *A, B*, terminée de part & d'autre à la courbe, & passant par le milieu de *AB*, se nomme *diamètre*. Il est évident que l'axe *AB* est le plus grand, & l'axe *MO* le plus petit des diamètres de l'ellipse.

tique ; mais ce dernier nom appartient essentiellement à l'orbite de la Terre : on en verra plus bas la raison.

Il est utile de faire observer que ces différentes orbites des planètes ne sont pas dans le même plan ; mais qu'elles sont plus ou moins inclinées sur l'*Ecliptique* & entr'elles, & forment des angles fort aigus dont on peut prendre une idée, en passant plusieurs cercles de bois les uns dans les autres.

Les points de section de ces orbites avec le plan de l'écliptique s'appellent *nœuds*. Ils ne répondent pas toujours aux mêmes points du Ciel ; ils varient, aussi-bien que l'inclinaison des orbites les unes à l'égard des autres, comme on le dira bientôt.

IV.

Du Soleil & des Planètes.

LE SOLEIL, comme on l'a dit, n'est pas précisément au milieu du grand diamètre des orbites décrites par les planètes : son éloignement du centre se nomme *excentricité*.

L'excentricité du Soleil est peu considérable ; elle est d'environ 1700 parties, en supposant de 100000 de ces parties la distance de la Terre au Soleil.

Cet astre, lumineux par lui-même, ne change pas sensiblement de place ; mais il fait sur son axe une révolution entière en 25 jours & 12 heures.

Son diamètre est plus de cent fois plus grand que celui de la Terre (c).

Selon le système de Newton, tous les corps célestes pesent vers le Soleil de la même manière que nous voyons les corps peser à la surface de la Terre; & c'est par la combinaison de cette force de pesanteur avec un mouvement primitif de projection que les planètes & les comètes décrivent autour du Soleil leurs orbites de figure elliptique. De plus grands détails concernant cette loi ne seroient pas de notre objet.

On appelle *Périhélie* des planètes, leur plus grande *approximation*, & *Aphélie*, leur plus grand *éloignement* du Soleil.

Mercur.

MERCURE est la planète la plus proche du Soleil, dont elle ne nous paroît jamais s'éloigner de plus de 28 degrés.

Son diamètre n'a qu'un tiers, ou plutôt sept dix-huitièmes de celui de la Terre (d).

On ne fait pas s'il a une révolution sur lui-même; celle qu'il fait autour du Soleil est de trois mois (e).

(c) Le Soleil a 112 diamètres de la Terre, plus un 79.^e: ce qui donne 323155 lieues, de 2283 toises (*Connoissance des Temps, année 1776, page 225*).

(d) Ce qui donne 1118 lieues.

(e) Au juste 88 jours.

Sa distance moyenne de la Terre est de plus de treize millions de lieues (f).

Son orbite est inclinée par rapport à l'écliptique de manière à former un angle d'environ sept degrés.

Vénus.

VÉNUS est moins proche du Soleil que Mercure ; cependant elle ne paroît s'en éloigner jamais de plus de 45 degrés : c'est cette planète brillante que nous apercevons quelquefois un peu avant le lever du Soleil , & quelquefois aussi après son coucher.

Son diamètre n'est pas de beaucoup plus petit que celui de la Terre ; en sorte qu'elle peut être estimée de la même grosseur (g).

Elle tourne sur elle-même en $23^h 20'$.

Sa révolution autour du Soleil est à-peu-près de sept mois & demi (h).

Sa distance moyenne par rapport à nous est de plus de vingt-cinq millions de lieues (i) ; mais elle en est quelquefois beaucoup plus près, & d'autres fois beaucoup plus loin.

(f) 13456204 lieues.

(g) Son diamètre est au juste de 2785 lieues.

(h) Sa révolution de 224j & 18^h.

(i) De 25144250 lieues.

L'inclinaison de son orbite à l'écliptique est de trois degrés & demi.

La Terre.

LA TERRE est supposée en Géographie parfaitement ronde, quoiqu'il soit prouvé qu'elle est un peu aplatie à ses pôles.

Son diamètre est estimé de trois mille lieues, quoiqu'il n'aille pas rigoureusement jusques-là (*k*).

Elle est à plus de trente-quatre millions de lieues du Soleil (*l*).

Elle décrit en un an (*m*) son orbite, que l'on appelle proprement *écliptique*, parce que c'est dans le plan de ce cercle qu'arrivent les éclipses.

Comme la Terre nous intéresse beaucoup plus que les autres planètes, on y reviendra bientôt.

La Lune.

LA LUNE tourne autour de la Terre;

(*k*) Son diamètre n'est que de 2865 lieues.

(*l*) A 34761680 lieues.

(*m*) Elle emploie à sa révolution annuelle 365^j 5^h 48 45'', 5.

Si l'on vouloit distinguer cette révolution que l'on appelle l'année *tropique*, d'avec l'année *sidérale*, qui est le temps que la Terre emploie à se retrouver sous une même étoile; il y auroit quelque différence: cette dernière est de 365^j 6^h 9' 10''.

c'est par cette raison qu'elle est appelée son *satellite*. Quoiqu'elle nous paroisse presque aussi grosse que le Soleil, son diamètre cependant n'a pas même le tiers de celui de la Terre (*n*).

Elle décrit autour de la Terre, non un cercle, mais une ellipse.

Sa distance moyenne par rapport à nous, est de plus de quatre - vingt - six mille lieues (*o*).

Son orbite est inclinée sur l'Écliptique d'à-peu-près cinq degrés.

Mars.

MARS est plus éloigné que nous du Soleil : aussi emploie-t-il à sa révolution près de deux ans (*p*).

Il tourne sur lui-même en $24^h 40'$, & quand nous l'apercevons, sa lumière nous paroît un peu rougeâtre.

(*n*) Son diamètre n'est que de 782 lieues.

(*o*) Sa distance moyenne est de 86324 lieues.

C'est elle sur-tout qui nous réfléchit la lumière du Soleil de manière à dissiper l'obscurité des nuits. Mais comme elle nous paroît tantôt entière ou *pleine*, & tantôt diminuée, en *premier* & en *dernier quartier*; qu'outre cela elle est quelquefois éclipsée, ou qu'elle nous éclipse le Soleil, on reviendra à l'explication de ces différens phénomènes.

(*p*) Sa révolution est de un an & 321^j 22^h.

Son diamètre n'a guère que les deux tiers, ou même les cinq huitièmes de celui de la Terre (*q*).

Sa distance moyenne par rapport à nous, est de plus de cinquante-deux millions de lieues (*r*).

L'inclinaison de son orbite est de $1^{\text{d}} 51'$.

Jupiter.

JUPITER est, sans contredit, la plus belle de toutes les planètes; elle se fait distinguer avantageusement dans le Ciel par sa grosseur & sa clarté brillante.

Son diamètre est près de onze fois plus grand que celui de la Terre (*s*).

La vitesse de sa rotation sur lui-même est extrême, puisqu'il n'y emploie que $9^{\text{h}} 56'$.

Sa révolution autour du Soleil est de onze ans & trente-trois jours.

Sa distance moyenne de la Terre est de plus de cent quatre-vingt millions de lieues (*t*).

Son orbite est inclinée sur l'Écliptique de $1^{\text{d}} 19' 10''$.

(*q*) Son diamètre de 192 r lieues.

(*r*) Sa distance moyenne de 52966122 lieues.

(*s*) Le diamètre de Jupiter est de 32644 lieues.

(*t*) Sa distance moyenne de 180794791 lieues.

Autour

Autour de lui tournent quatre Lunes que l'on nomme les *satellites*. Les observations de leurs éclipses ont servi à perfectionner la Géographie (u).

Saturne.

SATURNE est de toutes les planètes de notre monde planétaire, excepté les comètes, la plus éloignée du Soleil.

Plus petite que Jupiter, elle n'a que neuf diamètres & demi de celui de la Terre (x).

On ne fait pas si Saturne a une révolution sur son axe; celle qu'il fait en parcourant son orbite, est de plus de vingt-neuf ans (y).

Sa distance moyenne de la Terre est de plus de trois cents millions (z).

Son orbite est inclinée sur l'Écliptique de $2^d\ 30'\ 2''$.

(u) Révolutions des Satellites de Jupiter.

| | J. | H. | Min. |
|----------------|-----|-----|------|
| Premier..... | 1. | 18. | 29. |
| Second..... | 3. | 23. | 18. |
| Troisième..... | 7. | 4. | 0. |
| Quatrième | 16. | 18. | 5. |

(x) Son diamètre est de 28936 lieues.

(y) Sa révolution est de 29 ans & 155 jours.

(z) Sa distance de 331604504 lieues.

Autour de Saturne, cinq petites planètes ou satellites font leurs révolutions en des temps inégaux ; mais le peu de justesse que l'on peut mettre dans leurs observations, empêche de les rendre utiles.

Révolutions des Satellites de Saturne.

| | J. | H. | Min. |
|-----------------|-----|-----|------|
| Premier..... | 1. | 21. | 13. |
| Second... .. | 2. | 17. | 41. |
| Troisième.... | 4. | 12. | 25. |
| Quatrième...15. | 22. | 41. | |
| Cinquième...79. | 7. | 47. | |

Cette planète présente des phénomènes très-singuliers qui ont été observés la première fois par Galilée, & depuis M. Huyghens a fait voir qu'ils étoient produits par un anneau dont elle est entourée. (*voyez n°. III, fig. 2.*)

Cet anneau est fort mince, presque plan & concentrique à sa planète. Son diamètre est à celui du globe de la planète comme 3 est à 7. L'espace vuide entre le globe & l'anneau est à-peu-près égal à la largeur de l'anneau, & cette largeur est à-peu-près un tiers du diamètre de Saturne. Son plan est incliné d'environ 31^d 20' sur l'Ecliptique. Cet anneau n'est point lumineux par lui-même ; semblable à toutes les planètes, il réfléchit la lumière qu'il reçoit du Soleil. (On peut voir l'excellent Ouvrage de M. du Séjour, intitulé : *Essai sur les Phénomènes relatifs aux disparitions périodiques de l'anneau de Saturne ; chez Valade, rue Saint-Jacques.*)

Récapitulation.

1.^o Les Planètes décrivent des ellipses autour du Soleil dans cet ordre : Mercure , Vénus , la Terre avec la *Lune* , Mars , Jupiter , Saturne.

2.^o Il y a des différences considérables entr'elles pour leurs *grosseurs* , leurs *révolutions* diurnes & annuelles , leur *distance* de la Terre , &c.

3.^o En considérant leur volume respectif , on trouve que

Le Soleil est douze cents mille fois plus gros que la Terre.

La Lune n'en est qu'un quarantième.

Mercure , un dix-septième.

Vénus , quatre cinquièmes.

Mars , le quart.

Jupiter , 1246 fois plus gros

Saturne , 868 fois plus gros } que la Terre.

Le Tableau suivant rapproche sous un même coup d'œil ces différens objets.

TABIEAU de différentes questions concernant les Planètes.

| Noms des Planètes. | Diamètres en Lignes. | Révolutions | | Obliquité des Orbites. | Distances moyennes. |
|--------------------------|----------------------------|-------------------------------------|---|--------------------------------|------------------------|
| | | Diurnes. | Annuelles. | | |
| Le Soleil | 323155 l. 106,77 | 25 ^j . 12 ^h . | | | 34761681 |
| Mercure | 1180 l. 0,39 | | 87 ^j . 23 ^h . | 7 degrés | 13456204 |
| Vénus | 2785 0,92 | 24 ^h . 2' | 224 ^j . 18 ^h . | 3 ^d . $\frac{1}{2}$ | 25144250 |
| La Terre | 2865 1,00 | 23 ^h . 56' | 365 ^j . 6 ^h . 48' 45" | 0 ^d . | |
| La Lune | 782. 0,31 | | 27 ^j . 7 ^h . 43' 5" | 5 ^d . | 86324 |
| Mars | 1921 0,63 | 24 ^h . 4' | 1an. 32 ^j . 22 ^h . | 1 ^d . 51' | 52966122 |
| Jupiter | 32644 10,76 | 9 ^h . 56' | 11 ^{an} . 33 ^j . | 1 ^d . 19' 10" | 180794791 |
| Saturne | 28935. 9,54 | | 29 ^{an} . 155 ^j . | 2 ^d . 30' 20" | 331604504 |

Il est aisé de voir par l'inspection du Tableau ci-contre , que la grosseur des planètes n'est pas proportionnée à leur éloignement du Soleil. Si donc on vouloit s'en former une idée relative , on pourroit tracer sur un papier

Un cercle de *huit pouces* de diamètre , c'est-à-dire de près de cent lignes ; il représenteroit le Soleil.

On traceroit à côté le disque des planètes dans cette proportion pour leurs diametres.

Celui de la Terre , d'une ligne ;
 Celui de Vénus , de presque une ligne ;
 Celui de Mercure , d'une demi-ligne ;
 Celui de la Lune , d'un tiers de ligne ;
 Celui de Jupiter , de onze lignes ;
 Celui de Saturne , d'un peu moins de dix lignes.

Les rapports de leurs distances respectives au Soleil , peuvent être indiqués par le rapport des nombres 4 , 7 , 10 , 15 , 52 , 95 , c'est-à-dire que Mercure n'est pas à la moitié de la distance de la Terre ; que Vénus en est presque à moitié & demie ; que Mars en est à une fois & demie ; que Jupiter est plus de cinq fois plus loin ; & Saturne plus de neuf fois.

On a vu aussi que les orbites des planètes , plus ou moins inclinées sur l'écliptique , forment avec ce cercle des angles de différentes grandeurs. Ces inclinaisons varient ; mais cette question n'est pas de notre objet.

Enfin il y a une proportion entre la grandeur des orbites des planètes & le temps qu'elles emploient à les parcourir. Cette proportion fut découverte par Képler. Voici comment on l'énonce : *Les quarrés des temps périodiques sont comme les cubes des distances.*

Des Comètes.

LES COMÈTES sont des planètes dont les orbites forment des ellipses extrêmement allongées.

On a été long-tems effrayé de leur apparition & de l'espèce de queue qu'elles traînent après elles lorsqu'elles passent à une certaine proximité du Soleil. Newton a, le premier, assujetti leurs mouvemens au calcul, & Halley ayant, d'après la sublime théorie de Newton, calculé les orbites des comètes déjà observées, en trouva trois qui lui parurent n'être qu'une seule & même comète dont la révolution est de 75 ans : en 1705, il prédit son retour pour l'année 1758. On peut voir dans l'Ouvrage de M. Clairaut les raisons qui lui firent prévoir que ce retour seroit un peu retardé. Il l'annonça le premier Novembre 1758 pour le mois d'Avril 1759, & l'événement justifia la hardiesse du calcul de ce grand Géomètre (a).

Une nouvelle crainte, en apparence plus fondée, succéda aux frayeurs imaginaires du peuple; elle a pour fondement,

1.^o L'appréhension qu'une comète ne rencontre la terre au point d'intersection, ou nœud de leurs orbites :

2.^o Que par l'effet de son attraction elle ne dérange considérablement le cours annuel de la terre.

M. du Séjour, dans un très-savant ouvrage sur

(a) Voyez la Théorie du mouvement des Comètes, par M. Clairaut; à Paris, chez Lambert, 1758.

cette matiere, nous a fort rassuré à cet égard.

1.^o Il est infiniment peu probable que, dans l'immensité de l'espace, une comète & la terre se rencontrent.

2.^o Une comète, dans les circonstances les plus favorables à cette approximation, ne peut jamais être plus de $2^h 32' 2''$ à une distance de la Terre moindre que de 13000 lieues. Par les loix de l'attraction, elle devoit élever les eaux de la mer & former une inondation; mais il lui faudroit plus de dix heures pour produire cet effet, &, à cause de son mouvement, elle n'en pourroit employer que deux & demie. Il y auroit donc peu à craindre.

3.^o Elle ne pourroit pas non plus déranger la terre de son orbite en l'approchant ou en l'éloignant trop du Soleil, puisqu'elle ne pourroit au plus qu'ajouter à l'année $21 10^h 16'$, variation trop peu considérable pour être un objet d'effroi. (*Voyez d'ailleurs l'excellent Ouvrage de M. du Séjour, chez Valade.*)

§. V I.

Des Etoiles fixes.

LES ETOILES FIXES sont autant de Soleils répandus dans la vaste immensité des cieux. Leur distance est prodigieuse, puisque, selon Huyghens, la plus proche de nous doit en être vingt-sept mille six cents fois plus éloignée que le Soleil. Il s'ensuit qu'elle doit être à plus de sept cents soixante-douze milliards neuf cents douze millions de lieues.

On a remarqué que les étoiles fixes ne conservent pas toujours le même éclat ; quelques-unes paroissent avoir changé de place. On soupçonne qu'elles ont pu être dérangées par l'attraction mutuelle de quelque corps céleste d'un système différent. Mais ces questions ne doivent pas être traitées ici.

On a reconnu de bonne heure pour l'usage de l'Astronomie , qu'il étoit nécessaire de les classer par groupes d'une certaine étendue , & comprenant un nombre plus ou moins grand d'étoiles : c'est ce que l'on appelle *constellations*. Les plus connues sont celles du Zodiaque , & la constellation de la petite ourse dont la queue , formée de trois étoiles , se termine presque au point du pôle (*b*).

Les anciens Astronomes n'admettoient que 48 constellations , dont 12 étoient dans le Zodiaque , renfermant en tout 1022 étoiles. Les modernes en ont découvert un bien plus grand nombre. On a en conséquence augmenté le nombre des constellations : il monte à-peu-près à 70.

Pendant long-temps on avoit attribué aux étoiles & à toute la sphéricité des cieux une révolution entière en 24 heures autour de la terre. Mais on supposoit de plus que les étoiles fixes avoient un mouvement particulier qui les feroit avancer d'un degré en 70 ans de l'occident vers l'orient : nous verrons la cause de ces erreurs. (*Voyez de plus l'Astronomie de M. de la Lande.*)

(*b*) M. Fortin, dont j'ai déjà parlé , & qui demeure rue de la Harpe, vient de mettre en vente des Cartes célestes qu'il a fait graver sous les yeux de quelques-uns des Astronomes de l'Académie des Sciences : elles sont d'un volume portatif & d'un usage très-commode.

§. II.

DÉTAILS PARTICULIERS
RELATIFS A LA TERRE.

DE LA TERRE

PAR RAPPORT A ELLE-MEME
ET PAR RAPPORT AU SOLEIL.

1.^o LA TERRE tourne tous les jours sur elle-même en 24 heures (c) d'occident en orient, ce qui nous fait croire que le Soleil tourne journellement d'orient en occident. On la suppose traversée par une ligne que l'on appelle l'axe de la Terre. Les extrémités de cette ligne, sur laquelle elle tourne, se nomment poles. On a aussi donné ce nom aux deux points du ciel où répondroit l'axe de la Terre, s'il étoit assez prolongé pour y atteindre. Celui qui est dans la partie du ciel que nous appercevons, se nomme pole *arctique* ou boréal; celui qui lui est opposé, pole *antarctique* ou austral.

2.^o Dans la vaste étendue des cieux il n'y a proprement ni orient ni occident;

(c) A la rigueur en 23^h 55'.

mais comme on compare le mouvement apparent du Soleil en un an , à son mouvement apparent de chaque jour , on croit le voir décrire dans le ciel un grand cercle d'occident en orient. Ce cercle se nomme *écliptique* ; mais ce n'est pas le Soleil , c'est la Terre qui le décrit.

De l'Ecliptique.

L'ECLIPTIQUE est le cercle que décrit annuellement la Terre en tournant autour du Soleil (*Pl. XI, fig. 1*). Nous avons vu que chaque planète a aussi le sien plus ou moins incliné sur celui de la Terre. On croyoit autrefois cette inclinaison fixe , & pour certaines planètes , de six à sept degrés ; c'est pourquoi on avoit imaginé de limiter dans le ciel un espace qui pût comprendre ces différentes inclinaisons. Cet espace forme une grande bande , large de seize degrés , dont huit sont de chaque côté de l'écliptique. On le nomme *Zodiaque*.

Du Zodiaque.

LE ZODIAQUE est supposé en Géographie & pour l'usage ordinaire des sphères large de seize degrés & séparé dans sa largeur en deux parties égales par l'écliptique. Il est de plus divisé dans sa

circonférence en douze portions , renfermant chacune 30 degrés ; chacune aussi renferme une constellation que l'on nomme *signe*.

Ces signes sont donc au nombre de douze ; savoir *six* dans la partie appelée septentrionale , & *six* dans la partie appelée méridionale. On nomme les premiers , signes *septentrionaux* , & les seconds , signes *méridionaux*.

Les signes septentrionaux sont ceux sous lesquels la Terre apperçoit le Soleil lorsqu'il échauffe le plus la partie septentrionale , c'est-à-dire depuis le commencement du printemps jusqu'au commencement de l'automne. Les signes méridionaux sont ceux sous lesquels la Terre voit le Soleil lorsqu'il échauffe davantage la partie méridionale , savoir pendant l'automne & l'hiver.

Signes du Zodiaque , avec les Figures symboliques qui les désignent.

SIGNES SEPTENTRIONAUX.

| | |
|---------------------------------|-----------------|
| ♈ Le Bélier (<i>Aries</i>) | } du printemps. |
| ♉ Le Taureau (<i>Taurus</i>) | |
| ♊ Les Gémeaux (<i>Gemini</i>) | |
| ♋ L'Ecrévisse (<i>Cancer</i>) | } de l'été. |
| ♌ Le Lion (<i>Leo</i>) | |
| ♍ La Vierge (<i>Virgo</i>) | |

SIGNES MÉRIDIONAUX.

| | | |
|---|--------------------------------------|---------------|
| ♎ | La Balance (<i>Libra</i>) | } de l'aut. |
| ♏ | Le Scorpion (<i>Scorpio</i>) | |
| ♐ | Le Sagittaire (<i>Sagittarius</i>) | |
| ♑ | Le Capricorne (<i>Caper</i>) | } de l'hiver. |
| ♒ | Le Verseau (<i>Aquarius</i>) | |
| ♓ | Les Poissons (<i>Pisces</i>) | |

Pour aider la mémoire, on a mis les noms de ces signes en vers latins, qui ont depuis été traduits en mauvais vers françois.

Vers Latins.

*Sunt Aries, Taurus, Gemini, Cancer, Leo, Virgo ;
Libraque Scorpis, Arcitenens, Caper, Amphora,
Pisces.*

Vers François.

*Belier, Taureau, Gemeaux, Ecreville, Lion ;
Vierge, voilà les six pour le septentrion.
Nous en comptons aussi six pour l'autre hémisphere ;
Balance, Scorpion, Archer ou Sagittaire,
Capricorne, Verseau, Poissons ;
Etant pris trois à trois, ils marquent les saisons.*

Le mouvement de la Terre autour du Soleil nous fait croire qu'il tourne en parcourant en un an ces douze signes: savoir, les trois premiers, à-peu-près pendant le *Printemps* ; les trois autres, en *Été* ; les suivans, en *Automne* ; & les trois derniers pendant l'*Hiver*.

Dans l'origine du *Zodiaque*, il est probable

que chaque signe répondoit précisément à chaque mois de l'année ; en sorte que pendant le mois de Mars , le Soleil paroïssoit parcourir les 30 degrés du Bélier , & ainsi de suite. Nous verrons pour-quoi cette correspondance exacte n'a plus lieu.

SITUATION DE LA TERRE PAR RAPPORT A L'ECLIPTIQUE.

L'axe de la Terre est incliné par rapport à l'écliptique , & forme avec ce cercle un angle de $66^{\text{d}} 32'$. Malgré le mouvement annuel de la Terre , cet axe conserve sensiblement son *parallélisme* ; c'est-à-dire qu'il demeure parallèle à lui-même. Il s'ensuit :

1.^o Qu'à cause de la distance infinie où nous sommes du ciel , les extrémités de l'axe supposé de la Terre nous paroissent répondre aux mêmes points , soit en hiver , soit en été (d).

2.^o Que quelquefois c'est un des poles qui , par l'inclinaison de l'axe , s'avance vers le Soleil , & que quelquefois aussi les deux poles en sont également éloignés. Les explications qui suivront , rendront cette vérité plus sensible.

(d) A la rigueur il doit se trouver un grand espace entre le point où répond l'axe de la Terre en été & celui où il répond en hiver , mais la mesure de cet intervalle est insensible & inconnue : c'est ce que l'on appelle la *parallaxe de l'orbe de la Terre*.

On peut observer ici que la moitié de la Terre qui est en face du Soleil , est tout-à-fait éclairée , & qu'en tournant sur son axe en 24 heures , toute sa surface doit recevoir la lumière du Soleil.

I.

Position de la Terre au commencement du Printemps.

Equinoxe du 21 Mars.

Supposons la Terre dans un jour de l'année où ses deux poles soient également éloignés du Soleil ; c'est ce qui arrive au commencement du printemps & au commencement de l'automne. Cette position nous donne l'*équinoxe* , c'est-à-dire l'égalité des jours & des nuits.

Commençons par le printemps. La Terre (*pl. II, fig. 1*) alors placée entre le signe de la Balance *AM* & le Soleil , apperçoit cet astre sous le signe du Bélier (1).

Si nous supposons un rayon de lumière *oo* tombant perpendiculairement du Soleil sur la Terre , le point qu'il y marquera sera sûrement au milieu de la partie éclairée de la surface , & également distant des deux poles. La Terre , en tournant en 24 heures , présentera tous les points de

sa surface au Soleil, & le rayon tombant au centre de la surface éclairée, y tracera un cercle qui partagera la superficie du globe en deux parties : ce sera l'équateur, c, c.

De l'Equateur.

L'EQUATEUR est un cercle également éloigné des deux poles du monde ; il est incliné par rapport à l'écliptique de $23^{\text{d}} \frac{1}{2}$.

Ce compte de $23^{\text{d}} \frac{1}{2}$ paroît suffire en Géographie : à la rigueur il faudroit s'exprimer autrement. L'obliquité de l'équateur sur l'écliptique varie assez sensiblement. Lorsque M. l'Abbé de la Caille alla en 1752 à l'Ile de Bourbon, il observa cette obliquité de $23^{\text{d}} 28' 16''$; & vers le temps de Pythéas de Marseille & d'Eratosthène d'Alexandrie (235 av. J. C.), elle étoit de $23^{\text{d}} 50' 20''$. Par conséquent la diminution a été, dans l'espace de 1986 ans, de $22' 4''$; ce qui fait environ une minute en 90 ans, ou 40 tierces par an. Plusieurs Philosophes s'étoient cru en droit d'en conclure qu'insensiblement l'équateur & l'écliptique se rapprocheroient au point de se confondre ; mais il a été démontré par le calcul le plus rigoureux, qu'arrivée à un certain terme, cette obliquité de l'écliptique varie, non-seulement à l'égard de l'équateur, mais même à l'égard des orbites des autres planètes. Il y a plus, l'excentricité des planètes & celle de la Terre varient, aussi-bien que le lieu des aphélies & des périhélies, ainsi que les points de section des orbites, appelés *nœuds*. Deux Géomètres célèbres, MM. de la Grange & de la Place, viennent de

démontrer la cause de ces irrégularités apparentes, prise dans la loi de l'attraction des planètes les unes à l'égard des autres (e).

La partie du globe qui s'étend depuis l'équateur jusqu'au pôle arctique, s'appelle *partie septentrionale* ; celle qui lui est opposée, *partie méridionale*. Le nom d'équateur vient de ce qu'il divise ainsi le monde. On lui donne aussi le nom de *ligne équinoxiale*, parce que quand ce cercle se trouve sous le Soleil, il y a égalité de jour & de nuit dans tous les lieux de la Terre. Car puisque la Terre tourne sur elle-même en 24 heures, & qu'elle a toujours une moitié éclairée & une moitié dans l'ombre, on sent bien que, quand le rayon tombant du Soleil décrit ou plutôt forme l'équateur, tous les peuples qui, d'un pôle à l'autre, entrent dans la partie éclairée à 6 heures du matin, en sortiront à 6 heures du soir : donc le jour fera égal à la nuit. Pour avoir le milieu du jour, il ne faudra que supposer un cercle qui, allant d'un pôle à l'autre, se trouve entre le Soleil & le milieu de la surface éclairée : ce cercle sera le *méridien*.

(e) Les Mémoires de ces deux grands Géomètres supposent dans leurs Auteurs la plus fine sagacité & la force de l'analyse la plus subtile. Ils sont imprimés, l'un à *Paris*, l'autre à *Berlin*, dans les Recueils des Ouvrages des Académies des Sciences de ces deux Capitales.

Du Méridien.

LE MÉRIDIEN est un grand cercle qui passe par les poles du monde & par le lieu où se trouve le Soleil à midi. En effet son nom signifie *moitié du jour*. Il partage la partie éclairée du ciel en deux parties égales ; celle où l'on apperçoit le lever du Soleil est nommée partie *orientale* ; celle où il disparoît , partie *occidentale*. On peut aller d'un pole à l'autre sans changer de méridien.

Toute la partie supérieure du ciel que nous appercevons , nous paroît à la vue toucher , en se courbant , à la surface de la Terre , & le cercle où la Terre & le ciel semblent se toucher , se nomme *horizon*.

De l'Horizon.

L'HORIZON , selon le sens de son étymologie , est le cercle qui borne notre vue quand nous sommes en pleine campagne. Mais , comme on a imaginé , pour la justesse des observations astronomiques , un grand cercle parallèle à celui-ci , & qui passe par le centre de la Terre , on distingue ces deux horizons. Celui que nous appercevons se nomme horizon *visuel* (*pl. II, fig. 5*) *A, A*, & le cercle qu'on lui suppose

parallèle , horizon *rationnel* BB (*f*).

Ils partagent l'un & l'autre le ciel en partie *supérieure* & en partie *inférieure*. C'est au milieu de chacune de ces deux parties que répondent , aux extrémités de l'axe de l'horizon , les deux poles appelés *zénith* & *nadir*. Et c'est sur l'horizon que l'on marque les quatre points cardinaux , comme on le verra ci-après.

Ce que l'on vient de dire du méridien & de l'horizon , convient également à toutes les positions de la Terre.

II.

Position de la Terre au commencement de l'Été.

Solstice le 22 de Juin : Tropique du Cancer.

Nous avons vu qu'au commencement du printemps la position de la Terre étoit telle , que ses deux poles se trouvoient également éloignés du Soleil. En continuant à décrire son orbite , elle arrive le 22 de Juin , à peu-près , entre le signe du Capricorne M & le Soleil A ; en sorte qu'elle apperçoit cet astre sous le signe du Cancer ou de l'Ecrevisse (4). Le pole arctique a se

(*f*) On a tâché , *fig. 5* , de faire sentir comment l'horizon visuel borne notre vue , & comment il est plus étendu lorsque nous sommes dans un lieu plus élevé.

trouve incliné vers le Soleil, & le pôle antarctique *b* en est plus éloigné.

Dans cette position, le rayon *oo* qui tomberoit perpendiculairement du Soleil sur la Terre, y traceroit, au moyen de la révolution diurne de cette planète, un petit cercle éloigné de l'équateur dans sa partie septentrionale de $23^{\text{d}} \frac{1}{2}$: ce seroit le *tropique du Cancer*, *t, t*; & non-seulement le pôle arctique *a*, mais même au-delà jusqu'à $23^{\text{d}} \frac{1}{2}$, une partie de la Terre est dans la partie éclairée; tandis qu'une égale portion au delà du pôle antarctique *b* se trouve au contraire dans l'ombre.

Si dans cette position on suppose une ligne traversant la Terre perpendiculairement à l'écliptique, elle en deviendra l'axe. Et par le mouvement diurne, elle tracera autour de chaque pôle, à la distance de $23^{\text{d}} \frac{1}{2}$ des cercles que l'on nommera *cercles polaires*, *p, p, p, p*. On en parlera bientôt aussi-bien que des Tropiques.

Inégalité des JOURS & des SAISONS.

Dans la position où nous admettons la Terre, le tropique du Cancer & les autres cercles qui lui sont parallèles sont coupés en parties inégales par le cercle que l'on suppose borner la partie éclairée de la Terre; ainsi

1.^o A partir de l'équateur en remontant vers le pôle arctique , tous les cercles ont une grande portion dans la partie éclairée , & une moindre dans l'ombre :

2.^o Depuis le cercle polaire arctique jusqu'au pôle , toute la surface de la Terre est dans la partie éclairée. Ceux qui habitent cette partie croiront donc voir le Soleil tourner autour d'eux. Cet effet se fait sentir au pôle dès qu'il commence à s'incliner vers le Soleil , c'est à-dire au commencement du printemps :

3.^o On doit appercevoir le Soleil de meilleure heure le matin , & le perdre de vue plus tard le soir , à mesure que l'on s'éloigne de l'équateur , où le jour est constamment de douze heures , & la nuit de même durée.

Par la même raison , tous les cercles de la partie méridionale depuis l'équateur , sont aussi coupés en parties inégales par le grand cercle qui borne la partie éclairée ; d'où il suit que les peuples qui sont sous ces cercles ont alors leurs jours les plus courts , ou , ce qui revient au même , qu'ils ont leur hiver pendant que nous avons notre été.

Ceux mêmes qui , dans cette partie méridionale , sont au-delà du cercle polaire antarctique , cessent absolument de voir le

Soleil ; ceux qui touchent au cercle , pendant 24 heures , & ceux qui sont au-delà , pendant des mois entiers à raison de leur proximité du pôle , où la privation de la lumière a commencé depuis que la Terre a quitté l'équinoxe du printemps , privation qui doit durer jusqu'à l'équinoxe d'automne ; ce qui donne sous le pôle une nuit de six mois égale en durée au jour dont on jouit sous le pôle opposé à celui-là ,

Il faut observer cependant , par rapport à ces nuits de six mois , quant à la privation du Soleil , qu'elles sont fort raccourcies par la présence de la Lune & la longueur des crépuscules qui commencent , à-peu-près , un mois avant l'apparition du Soleil , & durent autant après son coucher.

III.

Position de la Terre en Automne.

Equinoxe le 21 de Septembre.

En continuant à s'avancer selon l'ordre des signes , la Terre croit voir le Soleil passer alternativement sous les signes du Cancer 4 , du Lion 5 , de la Vierge 6 ; enfin elle le voit entrer dans celui de la Balance 7 : alors ni l'un ni l'autre de ses pôles n'est incliné vers le Soleil *A*. Sa situation *N* est respectivement la même qu'au printemps,

1.^o Le rayon *oo* tombant du Soleil sur la Terre , y décrit l'équateur.

2.^o Ce cercle & tous ceux qui lui sont paralleles , sont coupés en parties égales par le cercle qui sépare la partie éclairée de celle qui est dans l'ombre.

3.^o Il y a donc , comme au printems , égalité de jour & de nuit dans tous les lieux de la Terre : c'est ce que l'on appelle *Equinoxe d'Automne*.

IV.

Position de la Terre en Hiver.

Tropique du Capricorne. Solstice d'Hiver le 22 de Décembre.

Cependant, en continuant son tour , la Terre a cru voir le Soleil parcourir les signes de la Balance 7 , du Scorpion 8 , du Sagittaire 9 : lorsqu'il paroît entrer dans le signe du *Capricorne* 10 , elle a son pole méridional ou antarctique *b* incliné vers le Soleil , & son pole septentrional *a* s'en est éloigné. Dans cette position, le rayon *o,o* tombant perpendiculairement du Soleil *A* sur la Terre, y traceroit un petit cercle *v, v* correspondant au tropique du Cancer *t, t*, & comme lui, mais dans la partie méridionale, éloigné de l'équateur de $23^{\text{d}} \frac{1}{2}$: ce petit cercle est le tropique du Capricorne. On

peut faire sur cette position les mêmes raisonnemens que pour la position opposée.

1.^o Les cercles parallèles à l'équateur, sont coupés en parties inégales par le grand cercle qui borne la partie éclairée.

2.^o Les peuples de la partie méridionale ont la plus grande portion de leurs cercles dans la partie éclairée, & la plus petite dans l'ombre.

3.^o Ils auront donc leurs plus longs jours pendant que nous aurons nos jours les plus courts. Aussi sera-ce pour eux l'été pendant que nous aurons l'hiver.

N. B. Le petit cercle *d, d*, indique l'écliptique, ou du moins sa situation relativement à l'équateur.

De l'HIVER & de l'ÉTÉ.

Sans nous étendre, pour la différence des saisons, sur les raisons que pourroit en donner une Physique plus approfondie, il nous suffira d'observer ici que l'on se tromperoit étrangement si l'on croyoit qu'en été la Terre est plus près du Soleil qu'en hiver. On doit se rappeler que la Terre décrit une ellipse autour du Soleil, & que, comme il n'en occupe pas le centre, la Terre se trouve tantôt plus près, tantôt plus loin de lui : c'est ce que l'on appelle *périhélie* & *aphélie*. Or c'est pendant l'été

qu'elle est dans l'aphélie , c'est-à-dire dans son éloignement du Soleil ; & pendant l'hiver qu'elle est dans le *périhélie* , c'est-à-dire qu'elle en est le plus près. Mais comme pendant son aphélie le pôle septentrional s'incline vers le Soleil , alors :

1.^o Nous l'appercevons plutôt le matin , & plus tard le soir ; ainsi nous jouissons plus long-tems de sa chaleur.

2.^o Nous éprouvons aussi cette chaleur plus vive , parce que le centre du Soleil répondant au tropique du Cancer , qui est plus près de nous que l'équateur , ses rayons tombent sur nous plus perpendiculairement.

Le contraire arrive en hiver ,

1.^o Parce que l'on apperçoit la lumière du Soleil plus tard , & qu'on la perd plutôt :

2.^o Parce que ses rayons , tombant sur la Terre par rapport à nous d'une manière plus oblique , y excitent une chaleur moins forte & moins vive. Les rayons , réfléchis par la Terre , ont alors moins de force ; nous devons donc nécessairement éprouver les froids de l'hiver.

V.

Retour de la Terre à l'Équinoxe
du PRINTEMPS.

Enfin la Terre, pendant les trois derniers mois de l'année, parvient au point de la Balance 7, d'où elle étoit partie, & croit de nouveau voir le Soleil entrer dans le signe du Bélier. C'est ce retour entier que l'on nomme sa révolution périodique. Quand on dit que la Terre se retrouve à la fin de sa révolution au point du Bélier d'où elle étoit partie, on ne veut cependant pas faire entendre qu'elle soit précisément sous les mêmes étoiles; car au bout de l'année, elle n'arrive qu'à 50 secondes de degrés environ du point d'où elle étoit partie à l'équinoxe précédent. C'est cette perte de 50 secondes que l'on appelle *précession des équinoxes*. Par la comparaison d'un grand nombre d'observations, on a conclu cette précession de $50'' \frac{1}{3}$ par année.

Des Tropiques & des Cercles Polaires:

Nous avons vu précédemment ce qui avoit donné lieu d'imaginer ces cercles. Les Tropiques p, p, p, p , sont de chaque côté de l'équateur, éloignés de ce cercle de $23^{\text{d}} \frac{1}{2}$, ou plus au juste, de $23^{\text{d}} 28'$. Le

mot *tropique* vient du grec , & signifie *retour*.

On leur donnoit ce nom parce que , selon le système de Ptolémée , en supposant le mouvement annuel du Soleil dans l'écliptique , il paroissoit aller en six mois d'un de ces cercles à l'autre. Comme le jour où cet astre paroissoit arriver au tropique , au lieu d'avancer plus loin , il sembloit s'arrêter pour retourner en arriere , les anciens disoient *Sol stat* , le Soleil s'arrête. Delà s'est formé le nom de *Solstice* que l'on donne aux points de tangence des tropiques avec l'écliptique.

Quant aux cercles polaires , ce sont , comme on l'a vu , deux petits cercles éloignés des poles de $23^{\text{d}} \frac{1}{2}$, ou de $23^{\circ} 28'$. Ils prennent chacun le nom du pole qu'ils avoisinent.

DE LA TERRE

PAR RAPPORT A LA LUNE.

II. LA LUNE est un corps opaque comme les autres planètes. Son diamètre est un tiers & quatre cinquièmes environ de celui de la Terre. Cette dernière planète l'emporte avec elle dans son mouvement annuel , & la force à décrire autour d'elle , d'occident en orient , non des cercles , mais des ellipses ; en sorte que sa plus grande distance de la Terre est de 91454 lieues ,

& sa plus petite de 77577. Comme nous ne l'appercevons qu'autant qu'elle peut nous renvoyer la lumière qu'elle reçoit du Soleil, tantôt elle disparoît à nos yeux, tantôt elle ne s'y montre qu'en partie; quelquefois aussi on la voit toute entière: ces différens aspects sont appelés *Phases*.

Phases de la Lune.

Conjonction, Opposition.

Lorsqu'en tournant autour de la Terre, la Lune se trouve entre nous & le Soleil, cette position s'appelle *conjonction*; mais lorsque la Terre est entre le Soleil & la Lune, cet état se nomme *opposition*.

NOUVELLE LUNE. Lorsque la Lune *a* (Pl. III, fig. 1) est en conjonction, la Terre *B* ne peut l'appercevoir, puisque sa partie éclairée est vers le Soleil *A*; & même la masse de la Lune nous déroberoit, au moins en partie, la lumière du Soleil, si l'orbite de la Lune n'étoit pas inclinée sur celle de la Terre. Mais lorsque la conjonction arrive quand la Lune est dans le plan ou très-près du plan de l'écliptique, c'est alors qu'il y a éclipse, comme on le dira bientôt.

PREMIER QUARTIER. Quelques jours après la conjonction, que l'on appelle

nouvelle Lune, cette planète, en s'avancant vers l'orient, commence à nous laisser voir un peu de sa partie éclairée; au bout de sept jours, nous en voyons une moitié *c*; c'est ce qu'on appelle le *premier quartier*. Les cornes sont tournées vers l'orient, & la partie éclairée vers l'occident.

PLEINE LUNE. En continuant d'avancer, après sept autres jours la Lune se trouve en *opposition e*: sans l'inclinaison de son orbite, dès qu'elle est dans cette position à l'égard du Soleil, la Terre lui en déroberoit la clarté; ce qui n'arrive cependant que dans le cas d'une éclipse de Lune. Dans l'opposition, la Lune nous paroît brillante & toute entière: c'est alors la *pleine Lune*.

DERNIER QUARTIER. Enfin la Lune, après sept autres jours, ne présente plus à la Terre qu'une portion de sa partie éclairée: c'est le *dernier quartier g*; ses cornes sont tournées vers le couchant, & sa partie éclairée vers l'orient (*g*).

Lorsqu'elle est revenue au point d'où elle étoit partie, soit relativement au So-

(*g*) Sur la *planche III, fig. 1*, les positions *b, d, f, h*, indiquent les *octans* ou apparitions d'un huitième de la Lune; ce qui arrive nécessairement quatre fois dans le cours de sa révolution en passant de phase en phase.

leil , soit relativement aux étoiles , elle a fait sa révolution , qu'on appelle *lunaison* ou *mois lunaire*.

Mois Lunaires.

Il y a trois sortes de mois lunaires ; savoir ,

1°. La révolution *synodique* , c'est-à-dire , la révolution de la Lune comparée au Soleil ; elle est de 29^j 12^h 44' 2", 9. Ce mois est révolu quand la Lune , après avoir fait le tour du Ciel , est revenue en conjonction avec le Soleil.

2°. La révolution *périodique* par rapport aux équinoxes , c'est proprement le temps que met la Lune à décrire son orbite. Ce mois est de 27^j 7^h 43' 4" , 64.

3°. La révolution *sydérale* qui est la révolution comparée à une ou à plusieurs étoiles : elle est de 27^j 7^h 43' 11" , 5.

D'ailleurs les révolutions de cette planète sont sujettes à de grandes inégalités ; mais elles ne sont pas de notre objet.

N. B. L'influence de la Lune , sur les variétés du beau & du mauvais temps , a été & est encore assez généralement regardée comme une erreur populaire. Cependant on seroit presque en droit de conclure , d'après une suite d'observations faites à Padoue , que le tems change à chaque changement de Lune ; je ne croirai pas mettre ici une chose inutile en en rapportant les résultats.

Changent ne changent pas rapports

| | | |
|--------------|---|--------------------------------|
| Nouv. Lunes | { | Périgées 168... 5.....33 à 1 |
| | | Apogées 140... 21..... 7 à 1 |
| PleinesLunes | { | Périgées 156... 15..... 10 à 1 |
| | | Apogées 144... 18..... 8 à 1 |

On voit ainsi que de 168 nouvelles Lunes péri-gées , il n'y en a eu que *cinq* qui n'ont pas changé le temps ; donc la proportion est comme de 33 à 1.

Eclipses.

Un astre s'éclipse lorsque l'interposition d'un corps céleste lui dérobe la lumière du Soleil , ou nous empêche de l'appercevoir. Les éclipses de Soleil & celles de Lune n'arrivent que quand la Lune & la Terre se rencontrent exactement , ou à très-peu de chose près, dans le plan de l'écliptique.

ECLIPSES DE LUNE. Les éclipses de Lune ont lieu lorsqu'au temps de la pleine Lune , cette planète étant en *opposition* (*Pl. III, fig. 3*) , la Terre *T* vient à passer entre la Lune *L* & le Soleil *S*. Alors elle la prive de la lumière qu'elle auroit dû recevoir. Quelquefois même la Lune n'est pas entièrement cachée : de-là la dénomination d'éclipses *totales* & d'éclipses *partielles*.

ECLIPSES DE SOLEIL. Les éclipses de Soleil arrivent au contraire quand la Lune est en *conjonction* , c'est-à-dire , au temps de la nouvelle Lune. Lorsque pendant le jour (*fig. 4*) la Lune *L* & son orbite *b, b* , étant dans le plan de l'écliptique *a, a* , cette planète *L* interposée entre la Terre *T* & le Soleil *S* , nous prive de la lumière de ce dernier : c'est alors une éclipse de Soleil.

Elles sont, comme les précédentes, tantôt *partielles* & tantôt *totales* : ces dernières sont assez rares.

Les circonstances les plus favorables pour une éclipse de Soleil, ont lieu,

1.^o Lorsque dans la conjonction les centres du Soleil, de la Lune & de la Terre sont dans une ligne droite, c'est-à-dire, lorsque les syzygies se font aux nœuds ou très-près des nœuds, ou bien que la Lune n'a point, ou n'a que très-peu de latitude ;

2.^o Lorsque la Lune est dans son *périgée*, c'est-à-dire, le plus près possible de la Terre, ce qui augmente sa grosseur apparente ; & que la Terre est dans l'*aphélie*, c'est-à-dire, dans son plus grand éloignement du Soleil, ce qui diminue à nos yeux la grosseur de sa masse. La Lune alors peut suffire à nous le cacher, comme notre main, placée près de nos yeux, suffit pour nous cacher la vue d'un objet éloigné, mais beaucoup plus grand qu'elle.

Outre les éclipses totales il y en a de *partielles* ; alors on apperçoit une portion plus ou moins grande du Soleil. D'autres sont appelées *annulaires* ; ce sont celles qui laissent appercevoir un cercle lumineux tout autour de la Lune. C'est qu'alors cette planète ne nous paroît pas assez grosse pour nous cacher la vue du Soleil. Cet effet a lieu principalement lorsque la Terre est dans le *périhélie* & la Lune dans l'*apogée*, & que leurs centres & celui du Soleil, sont *dans une même ligne droite*. Alors cette dernière planète ne suffisant pas à nous cacher entièrement le disque du Soleil, on apperçoit autour d'elle un cercle lumineux.

Pour entendre ceci plus aisément, il faut jeter les yeux sur la fig. 5, où S indique le Soleil, o, o, o, o l'orbite de la Terre, & x, x, x, x l'orbite de la Lune.

Si la Terre est dans son périhélie en A, & que la Lune soit dans son apogée en B, comme son diamètre est réellement moins grand que celui du Soleil, elle est alors trop éloignée de nous pour nous le cacher entièrement. On doit donc appercevoir autour d'elle un anneau de lumière. Si, au contraire, la Terre est dans son aphélie en G, & que la Lune soit dans son périgée en C, comme alors elle est plus près de la Terre, elle forme une plus grande ombre & nous cache absolument le Soleil, du moins à une partie de la Terre. Cette dernière éclipse est la plus rare.

DE LA TERRE

PAR RAPPORT AUX PLANETES.

III. **L**ES planètes (telles que Mercure & Vénus) dont les orbites sont entre le Soleil & l'orbite de la Terre, sont quelquefois désignées par l'épithète de planètes *inférieures*; on appelle planètes *supérieures* celles qui ont leurs orbites au-delà de celle de la Terre: telles sont Mars, Jupiter & Saturne.

Lorsqu'une planète est, par rapport à la Terre, du côté opposé au Soleil, on dit qu'elle est en *opposition*; lorsqu'elle est du même côté que le Soleil, elle est en *conjonction*.

Les planètes inférieures ne sont jamais en *opposition* ; mais elles ont deux conjonctions , l'une , quand elles sont au-delà du Soleil , c'est la conjonction *supérieure* ; l'autre , quand elles passent entre cet Astre & nous , c'est la conjonction *inférieure* (h).

On se sert aussi , par rapport aux planètes , mais sur-tout en Astronomie , des mots d'*ascension droite* , de *déclinaison* , &c. Afin de faire connoître ce que l'on entend par ces dénominations , & de donner quelques autres notions que l'on pourroit desirer dans un Traité de Sphère , j'ai mis à la fin de cet article une Planche , avec les explications qu'elle exige. (Voyez Pl. IV.)

En observant de la Terre le cours des planètes dans leurs orbites , on voit qu'elles paroissent tantôt aller régulièrement selon l'ordre des signes du Zodiaque , alors elles sont *directes* ; tantôt s'arrêter quelque tems sous un même signe , elles sont alors *stationnaires* ; & d'autre fois enfin elles semblent aller contre l'ordre des signes , alors elles sont *rétrogrades*.

Cette singularité dans le mouvement apparent des planètes avoit été observée dès le tems d'Hip-

(h) On entendra ces effets très-aisément en traçant sur un papier l'orbite des différentes planètes. Mais je ne puis trop recommander l'usage de la Sphère à rouage de M. Fortin : on ne peut en avoir de plus utile en ce genre.

parque , qui vivoit à Alexandrie vers l'an 160 avant J. C : voici en quoi elle consiste. Chaque année Saturne paroît retrograder pendant 136 jours ; Jupiter , pendant 119 ; Mars , pendant 75 ; Vénus , pendant 42 ; & Mercure , pendant 22.

Voici comment on explique ces phénomènes.

Planètes directes. Les planètes sont directes quand elles nous paroissent s'avancer selon l'ordre des signes : c'est le mouvement qui leur est commun à toutes aussi bien qu'à la Terre : seulement le mouvement de la Terre combiné avec le leur , peut nous faire croire qu'elles vont plus vite qu'elles ne vont en effet.

Planètes stationnaires. Mais comme elles ont chacune un mouvement différent de celui de la Terre , lorsque cette dernière planète est placée de manière à voir en quelque sorte la planète venir à elle , ou qu'elle recule devant la planète ; alors le très-grand éloignement nous fait croire que la planète n'a pas changé de place ; delà l'épithète de stationnaire.

Planètes rétrogrades. Il y a plus , c'est que les planètes paroissent aller quelquefois contre l'ordre des signes.

1.^o Cet effet s'explique fort aisément par les planètes intérieures. Lorsqu'elles sont au-delà du Soleil , elles nous semblent

aller selon l'ordre des signes, c'est leur marche véritable; mais lorsqu'en continuant à s'avancer elles se trouvent entre nous & le Soleil, nous les voyons repasser sous les mêmes étoiles, mais en sens contraire; elles semblent donc rétrograder.

2.^o Quant aux planètes supérieures, on sent bien que la Terre avançant plus vite qu'elles, il arrive que le rayon visuel qui nous montre une planète sous une certaine constellation, se croise avec celui qui nous la montrait sous une constellation réellement plus avancée. Cette planète paroît donc avoir retourné sur ses pas.

On peut se rendre à soi-même cet effet fort sensible, en traçant sur un papier les orbites des planètes, & en tirant, 1.^o des rayons visuels du Soleil à chacune des planètes, lesquels rayons doivent être prolongés jusqu'aux signes du Zodiaque: ces rayons indiqueront la place *vraie* des planètes; 2.^o d'autres rayons, de la Terre à ces mêmes planètes vues dans des positions différentes, prises, par exemple, après un intervalle de deux mois: alors elles auront décrit, savoir,

| | | |
|--------------|----------------|-----|
| Saturne..... | 2 ^o | 2' |
| Jupiter..... | 4. | 58. |
| Mars..... | 31. | 28. |
| La Terre.... | 60. | 0. |
| Venus..... | 96. | 25. |
| Mercuré..... | 245. | 27. |

Ces arcs exprimeront le véritable mouvement

des planètes. Mais les rayons tirés de la Terre dans cette seconde position se croiseront avec les premiers , & l'œil abusé leur supposera le mouvement qu'il croit appercevoir , & que cependant elles n'ont pas.

Avant de passer à l'application de la Sphère au Globe , on va mettre ici une courte explication de la Planche IV , qui peut conduire à des notions d'Astronomie , ou du moins étendre celles qu'on a données de la Sphère.

POSITION DES ASTRES

PAR rapport aux Cercles fixes & aux Cercles mobiles de la Sphère céleste , relativement au mouvement annuel & au mouvement diurne. Voyez Pl. IV , fig. 1.

HPQH. COLURE DES SOLSTICES. Cercle qui passe par les poles du monde & par ceux de l'écliptique , & auquel on rapporte les moindres & les plus grandes hauteurs méridiennes des astres : en conséquence il sert à déterminer les points solsticiaux , ou , ce qui revient au même , l'obliquité de l'écliptique.

☿ ♈ ♎ ♊. ECLIPTIQUE. Cercle qui coupe le colure des solstices aux points solsticiaux ♈ & ♎ , & l'équateur aux points équinoxiaux ☿ & ♊ , & auquel on rapporte le mouvement annuel des astres (& particulièrement le mouvement apparent du Soleil , ou plutôt le mouvement réel de la Terre) au moyen des longitudes

& des latitudes des astres. On préfère de rapporter les astres à l'écliptique lorsqu'il s'agit de calculs.

Les longitudes & les latitudes des astres servent à faire connoître l'heure où les planètes sont en conjonction avec les autres astres, & par-là sont le fondement de la théorie des astres.

E V Q. EQUATEUR. Cercle qui coupe l'écliptique aux points *équinoxiaux* γ & α , & auquel on rapporte aussi le mouvement des astres, en vertu du mouvement diurne. Il sert aussi à mesurer le temps. On préfère de rapporter les astres à l'équateur, au moyen des *ascensions droites* & des *déclinaisons* lorsqu'il s'agit de l'observation.

P π . COLURE DES EQUINOXES. Cercle qui passe par les poles du monde & par les points *équinoxiaux* γ & α , & qui coupe l'équateur & le colure des solstices à angle droit.

H V O. HORIZON. Cercle ou plan qui partage le ciel en deux parties égales, & auquel on rapporte la *hauteur* des astres, & sur-tout les points principaux du ciel, tel que la hauteur du pole au-dessus de l'horizon, le temps de l'apparition & de la disparition journalière des astres, & celui du crépuscule & de l'aurore. Il sert de plus à fixer les quatre points *cardinaux*, par les points d'intersection du méridien pour le *nord* & le *sud*, & de l'équateur pour l'*orient* & l'*occident*.

69 T. TROPIQUE (du Cancer). Cercle parallèle à l'équateur, décrit par les points solsticiaux en vertu du mouvement diurne : il est éloigné de l'équateur de $23^{\circ} 27' 46''$, 5.

rp. CERCLE POLAIRE (arctique). Cercle parallèle à l'équateur, décrit par le pole de l'écliptique, en vertu du mouvement diurne : il est éloigné du pole de $23^{\circ} 27' 46''$, 5.

P. POLE BORÉAL ou arctique, & π . Pole austral ou antarctique. On a vu que les poles d'un cercle sont les extrémités d'une ligne droite perpendiculaire au plan de ce cercle, & passant par son centre.

p. P^oLE DE L'ECLIPTIQUE. Point éloigné de 90° de ce cercle.

Z. ZÉNITH & N. NADIR. Pole de l'horizon, ou points éloignés de 90° de tous ceux de ce cercle. Le zénith est du plus grand usage dans l'Astronomie pratique.

P π . AXE DU MONDE ou de l'équateur. C'est autour de cette ligne droite, comme axe de révolution, que paroît se faire la révolution du premier mobile.

pp'. AXE DE L'ECLIPTIQUE.

ZN. AXE DE L'HORIZON.

S. LE SOLEIL dans l'écliptique.

A. UN ASTRE quelconque, planète, satellite, comète, étoile, &c.

γ . 1^{er} point du Bélier

\cap . 1^{er} point de la Bal.

ou les points des équinoxes du printemps & de l'automne, éloignés l'un de l'autre de 180 degrés.

σ . Point de l'Ecrevisse

ρ . Point du Capricorne

ou les points des solstices d'été & d'hiver, éloignés l'un de l'autre de 180 degrés.

p AI. CERCLE DE LATITUDE. Il passe par le pole de l'écliptique, & est toujours perpendiculaire à ce cercle, sur lequel on compte les *longitudes*.

P ISD. CERCE DE DÉCLINAISON. Il passe par le pole du monde, & est toujours perpendiculaire à l'équateur sur lequel on compte les *ascen-*

sions droites. Les cercles de déclinaison sont aussi nommés *méridiens* quand on les considère par rapport à la surface de la Terre ; on les nomme cercles *horaires* quand on n'examine que leur distance au méridien d'un lieu , parce qu'en effet ils indiquent l'heure : chacun de ces cercles sert à faciliter les observations du passage des astres au méridien , & l'heure à laquelle on doit diriger l'instrument.

Z S B. CERCLES VERTICAUX. Ils *Z A K.* passent par le zénith , & sont perpendiculaires à l'horizon : Ils servent à déterminer la hauteur des astres au-dessus de ce cercle.

Z b N. PREMIER VERTICAL. Cercle qui passe par le zénith & par le point d'intersection de l'équateur & de l'horizon.

n A L m. PARALLELE A L'EQUATEUR. Cercle que décrit un astre parallèlement à l'équateur , & qui sert à déterminer sa révolution diurne ; cet astre fera de perpétuelle apparition , ou passera chaque jour deux fois au méridien , si sa plus petite hauteur est moindre que sa déclinaison.

a A q. ALMICANTARAT. Cercle que décrit un astre parallèlement à l'horizon : il sert à construire des Tables de l'équation des hauteurs correspondantes , pour corriger les observations lorsque le Soleil a changé de déclinaison pendant l'intervalle d'une observation à l'autre , pour en conclure le tems *vrai* sur lequel on règle les pendules ; élémens bien importants.

∇ S. Longitude du Soleil. C'est l'arc de l'écliptique , depuis le premier point d'Aries *∇* , ou point équinoxial , jusqu'au Soleil. La longitude se compte d'occident en orient.

∇ I. Longitude de l'astre *A*. C'est la distance

du point équinoxial au point où le cercle, qui passe par le pole p de l'écliptique & le centre de l'astre, coupe l'écliptique.

AI. Latitude de l'astre A. C'est la distance perpendiculaire de cet astre à l'écliptique, celle du Soleil étant toujours nulle, puisqu'il est dans l'écliptique.

VD. Ascension droite du Soleil & de l'astre A. C'est la distance du point équinoxial V au point où répond un astre pris sur l'équateur.

$\left. \begin{matrix} SD \\ AD \end{matrix} \right\} \text{Déclinaison} \left\{ \begin{matrix} \text{du Soleil } S \\ \text{de l'astre } A \end{matrix} \right\}$ c'est la distance d'un astre à l'équateur. La déclinaison du Soleil sert à trouver la latitude d'un lieu, à tracer des cadrans, à trouver l'heure qu'il est dans le calcul des éclipses.

$\left. \begin{matrix} SB \\ AK \end{matrix} \right\} \text{Hauteur} \left\{ \begin{matrix} \text{du Soleil } S \\ \text{de l'astre } A \end{matrix} \right\}$ c'est la distance d'un astre ou du Soleil à l'horizon prise dans un sens vertical.

ZE. Distance du zénith à l'équateur égale à la hauteur PO du pole au-dessus de l'horizon.

PO. Hauteur du pole au-dessus de l'horizon; elle est toujours le complément de la hauteur de l'équateur ou de la distance du pole au zénith. A Paris la hauteur du pole est de $48^{\circ} 50' 12''$.

EH. Hauteur de l'équateur, toujours égale à la distance du pole au zénith; c'est le complément de la hauteur du pole. A Paris l'élévation de l'équateur au-dessus de l'horizon, est de $41^{\circ} 9' 48''$.

69 E. Arc qui mesure l'obliquité de l'écliptique avec l'équateur; cette obliquité est de $23^{\circ} 27' 46''$, 5.

Elle diminue d'environ $1'$ par siècle, & varie en plus ou en moins, selon que le nœud de la

Lune s'approche ou s'éloigne de la section du Bélier ou de celle de la Balance.

HPQNH (i). PREMIER MÉRIDIEŒ (SUPPOSÉ). C'est le cercle où un astre se trouve au milieu de sa course ; il passe par les pôles du monde , & sert à trouver la plus grande & la plus petite hauteur de cet astre au-dessus de l'horizon , la distance de l'équinoxe au Soleil , celle des astres à ce méridien , le temps de leur passage à ce même méridien , la hauteur méridienne par les hauteurs correspondantes , & en conséquence le tems *vrai* . . . Il partage le ciel en deux hémisphères , l'une *orientale* , l'autre *occidentale* , &c. Il sert de plus à mesurer le diamètre du Soleil & celui de la Lune ; à compter les réfractions & la parallaxe , le tems du passage d'un astre par le méridien ; il est du plus grand usage en Astronomie.

ZbN. PREMIER VERTICAL. Cercle qui coupe le premier méridien à angle droit , & l'horizon aux vrais points d'orient & d'occident , & qui partage le ciel en deux hémisphères , l'une méridionale , l'autre septentrionale ; il est le terme auquel on rapporte les *amplitudes*.

VL. Amplitude

ORTIVE , ou l'arc de l'horizon entre le vrai point d'orient & le point où un astre se leve.

OCCASE , ou la distance (prise sur l'horizon) du point d'occident à celui où un astre se couche.

(i) Les mêmes lettres qui indiquent les cercles ci-dessus , servent ici & dans quelques autres endroits à indiquer des objets différens de ceux que l'on a d'abord vus.

L'amplitude fixe dans l'horizon le point où un astre se lève & celui où il se couche : elle supplée , en mer , à la méridienne que l'on ne peut tracer ; elle sert encore à trouver la déclinaison de l'aiguille aimantée. L'amplitude est égale au complément de l'angle azimuthal : elle est *septentrionale* ou *méridionale*.

L. Point du lever ou du coucher d'un astre.

n L. Arc *semi-diurne* : arc d'un parallèle à l'équateur depuis le méridien jusqu'au point où ce parallèle coupe l'horizon ; c'est sa distance au méridien ou son angle horaire. Cet arc détermine le temps qu'un astre reste sur l'horizon depuis son lever jusqu'à son coucher : il donne aussi l'accroissement ou la diminution des jours.

L m. Arc *semi-nocturne* : arc qui détermine le temps qu'un astre est sous l'horizon , c'est-à-dire qu'il demeure invisible.

H B. AZIMUTH du Soleil *S*. C'est la distance du Méridien (prise sur l'horizon) au point où le vertical de l'astre coupe l'horizon. L'azimuth sert à trouver l'heure où un plan vertical (ou , si l'on veut , un mur ,) commence à être éclairé ; c'est ce que l'on appelle la *déclinaison du plan* , fort importante dans la Gnomonique.

n A. Distance d'un astre *A* au méridien.

C S. Distance du Soleil *S* au méridien.

D P E. Angle horaire. Il sert à trouver le temps vrai , (opération importante pour régler une pendule propre à faire des observations astronomiques) à trouver le passage de la Lune au méridien , & par-là , à déterminer les longitudes géographiques , lorsque la Lune a été comparée le même jour à quelque étoile ; enfin à trouver l'heure des marées , les oppositions des planètes , &c....

C. Point culminant. C'est le point du passage du Soleil ou d'une étoile dans le méridien sur le parallèle CS à l'équateur ; il sert à reconnoître les étoiles dans le ciel au moyen d'une méridienne, & par-là, à trouver l'heure du lever d'un astre quelconque, son passage au méridien, &c.

N'. Nonagésime. C'est le point de l'écliptique éloigné de 90° des deux sections de l'horizon & de l'écliptique, si *Aries* γ est le point de l'orient qui se leve au même instant. Ce point du Nonagésime sert à trouver la *parallaxe* de la Lune, en longitude & en latitude : il est en conséquence très-utile pour avoir les longitudes en mer.

La Parallaxe de la Lune ou d'une planète quelconque est l'angle sous lequel on l'appercevoit du centre de la Terre.

$\gamma \equiv \gamma$ (fig. 2). *Equateur.*

$\gamma \oslash \equiv \gamma$. *Ecliptique*, tracé de cette manière pour indiquer son inclinaison avec l'Equateur.

A. Un astre quelconque.

S. Le Soleil.

$\oslash E.$ } Arcs formés par l'inclinaison de l'écliptique sur l'équateur.

$\times Q.$ }

AD. } Déclinaison de l'astre *A* & du Soleil *S*,

SD. } c'est-à-dire, sa distance à l'équateur.



§. I.^{er}

SECONDE PARTIE.

APPLICATION DE LA SPHERE
AU GLOBE TERRESTRE.DES CERCLES, DES ZONES,
DES POSITIONS DE LA SPHÈRE.

LES cercles de la Sphère que l'on rapporte le plus ordinairement sur le globe terrestre, sont (*Pl. V, fig. 2*) l'Equateur, *a, a*, l'Ecliptique, *o, o*, le Méridien, *b, b*, l'Horizon, *c, c*, les deux Tropiques, *d, d*; *e, e*, & les deux Cercles polaires, *f, f*; *g, g*.

I.

L'EQUATEUR, qu'en terme de marine on appelle simplement la *Ligne*, sépare, comme on l'a déjà dit, le globe en partie septentrionale & en partie méridionale. C'est de ce cercle que l'on commence à compter les latitudes, dont on parlera bientôt.

II.

L'ECLIPTIQUE est incliné sur l'équateur, qu'il coupe au point du Bélier, &

du point de la Balance : on s'en sert pour quelques opérations qui se font avec le globe , & dont on parlera aussi.

III.

LE MÉRIDIEEN que l'on voit dans la machine appelée globe , sépare en deux parties la portion qui est *sur* l'horizon , & la partie qui est *au-dessous*. Il sert de plus à indiquer les lieux de la Terre où , d'un pôle à l'autre , il est chaque jour midi ou minuit. Car il est midi pour les peuples qui , au-dessus de l'horizon , se trouvent sous le méridien ; & minuit pour ceux qui , sous l'horizon , sont opposés à ces premiers.

Outre ce cercle qui est détaché du globe , on peut voir sur le globe même une suite de lignes tracées d'un pôle à l'autre ; ce sont autant de méridiens. En effet , quand un de ces cercles se trouve en face du Soleil , il est midi pour tous les peuples sur lesquels il passe : c'est donc aussi un méridien.

Entre ces cercles , chacune des Nations policées de l'Europe en a choisi *un* qu'elle est convenue de nommer son *premier Méridien* , & dont on part pour l'estimation des longitudes , dont je parlerai plus bas.

Le premier méridien des Géographes François passe au-dessus de l'Isle de Fer , la plus occidentale des Canaries. Comme on avoit été long-tems incertain sur le choix de ce premier méridien , il fut

fixé par une Ordonnance de Louis XIII, en 1634 (k).

I V.

L'HORIZON, dans les globes artificiels, est adhérent au pied de la machine, & le globe tourne dans son intérieur. Ce cercle répond à l'horizon *rationnel* des Astronomes. L'horizon *visuel*, qui répondroit au cercle qui borne notre vue, ne peut être fixé ici. Pour que l'horizon du globe puisse devenir celui d'un peuple dont on veut parler, il faut placer ce peuple précisément sous le zénith, ou pôle supérieur de l'horizon; alors il se trouve au centre de ce cercle, également éloigné de tous les points de sa circonférence.

Comme c'est de la portion plus ou moins longue des cercles décrits en apparence chaque jour par le Soleil, que dépend le plus ou le moins de durée des jours, on peut faire ici trois opérations fort simples qui contribueront encore à faire entendre ce qui a été dit *pag.* 163, touchant l'inégalité des jours & des nuits.

Il faut se rappeler que le Soleil nous paroît en

(k) L'Isle de Fer est estimée par le P. Feuillée à $19^{\circ} 53' 45''$ du méridien de Paris; mais M. de l'Isle, pour plus grande commodité, en se procurant un compte rond, l'a supposée à 20° , & l'on part d'après cette estimation. Les Astronomes ont coutume de compter du méridien de leur principal Observatoire. Pour les François, c'est le méridien de Paris, qui passe par l'Observatoire Royal.

fix mois aller d'un tropique à l'autre , en décrivant chaque jour des cercles presque parallèles à l'équateur , & , qu'en fix autres mois , il paroît revenir au tropique d'où il étoit parti.

I. Si vous mettez les deux poles de manière à toucher de chaque côté sur l'horizon , vous verrez que l'équateur & tous les cercles qui lui sont parallèles , sont coupés en deux parties égales , l'une *au-dessus* de l'horizon , l'autre *au-dessous*. Et comme le Soleil est supposé faire son tour en 24^h , que de plus on n'a sa présence qu'autant qu'il est sur l'horizon , il s'ensuit que , ne décrivant qu'une moitié de l'équateur au-dessus de l'horizon , on n'y a que 12^h de jour opposées à douze heures de nuit : c'est ce qu'éprouve tout peuple situé sous ce cercle , & même d'un tropique à l'autre.

Cette position du globe ou de la sphère , s'appelle la *Sphère droite* , parce que l'équateur & l'horizon se coupent à angles droits.

II. Si au contraire on met un des poles sous le zénith , & l'équateur parallèle à l'horizon , cette position se nommera *Sphère parallèle*. Dans ce cas , les cercles que paroît décrire le Soleil depuis le tems de l'équinoxe jusqu'au tropique du Cancer , sont au-dessus de l'horizon : comme il paroît employer trois mois à monter jusqu'au tropique , & trois autres mois à se rapprocher de l'équateur , cet espace de temps donne un jour de six mois pour les peuples auxquels convient cet horizon ; ce sont ceux qui habitent sous les poles , s'il est possible qu'il y en ait. Mais pendant que le Soleil éclaire ceux qui sont sur l'horizon , il laisse les autres dans l'obscurité : ces derniers ont donc une nuit de même durée que le jour de la partie opposée , & ainsi successivement & tour-à-tour.

III. Les deux démonstrations précédentes nous ont fait voir que plus on s'éloigne de l'équateur, & plus les jours allongent. Pour en faire une application particulière à l'égard d'un peuple quelconque, placé entre les tropiques & les poles, il faut placer ce peuple sous le zénith. afin d'avoir son horizon, & juger avec quelle inégalité cet horizon coupe les cercles décrits en apparence par le Soleil. Si, par exemple, on met Paris sous le zénith, on voit que l'équateur & les cercles qui lui sont parallèles, sont inclinés sur l'horizon : cette position s'appelle *Sphère oblique*

Pour juger de la longueur du temps que nous verrons le Soleil en été dans le plus long jour, & de notre plus longue nuit d'hiver, il suffit de jeter les yeux sur les tropiques du Cancer & du Capricorne. Le Soleil paroît décrire en été le tropique du Cancer, & il le décrit comme tout autre cercle parallèle à celui-là, dans l'espace de 24^{h.}. Or il y a deux tiers de ce cercle sur l'horizon : donc nous verrons le Soleil pendant seize heures, qui sont les deux tiers de vingt-quatre, c'est-à-dire depuis quatre heures du matin, jusqu'à huit heures du soir.

Au contraire, en hiver il décrit le tropique du Capricorne ; il n'y a qu'un tiers de ce cercle sur l'horizon ; donc nous ne verrons le Soleil que pendant huit heures, c'est-à-dire depuis huit heures du matin, jusqu'à quatre heures du soir. Alors la nuit est de seize heures pour nous, & le jour de même durée pour les peuples qui sont sur la partie opposée du globe.

N. B. Afin de procurer la facilité d'entendre ce qui vient d'être dit, à ceux qui n'auroient pas à leur portée la sphère de Ptolémée ou le globe terrestre, très-commodes pour ces explications,

on va y suppléer du mieux qu'il sera possible, par l'explication des *fig. 2, 3 & 4 de la Pl. II.*

Dans les trois figures, *D, D*, est l'horizon *rational*; *C, C*, l'horizon *visuel*... *A*, le Soleil... *a*, le pôle *arctique*; *b*, le pôle *antarctique*; *c, c*, l'équateur; & *d, d*, l'écliptique.

Fig. 2. On voit, pour la sphère droite, le Soleil *A* dans le signe Υ ou du Bélier: une ligne ponctuée vient de son centre tomber sur l'équateur *c, c*; & comme le Soleil est supposé tourner autour du globe en 24 heures, tous les points de l'équateur auront le Soleil au-dessus d'eux dans ce même espace de tems; & comme l'horizon *D, D* cache au Soleil une moitié du globe, il y aura 12 heures de jour & 12 heures de nuit pour tous les peuples de la Terre, excepté aux points des pôles.

Fig. 3. Comme le Soleil est censé, dans le système de Ptolémée, s'éloigner de l'équateur en remontant en trois mois vers l'un des tropiques, on l'a mis ici en *A* au tropique du Cancer ♋ ou de l'Ecreville. Les peuples qui sont sous le pôle arctique *a* l'apperçoivent depuis qu'il a commencé à quitter l'équateur *c, c*, confondu avec l'horizon *D, D*, c'est-à-dire depuis trois mois. Ils le verront encore pendant trois mois, jusqu'à ce qu'enfin il arrive à l'équateur; dès-lors il cessent de le voir (1) Cependant il s'avancera en trois mois jusqu'au tropique du Capricorne fixé en *B*. Pendant ce tems on cesse de le voir du pôle arc-

(1) On a ombré la partie inférieure du globe, *fig. 3*, pour faire mieux sentir son opposition avec la partie supérieure; car dès que le Soleil y passe & qu'il se trouve en *B*, cette portion de la Terre doit être éclairée comme l'autre.

tique *a* ; mais on le voit du pôle antarctique *b* , puisqu'il est *sous* l'horizon par rapport au premier , & *sur* l'horizon par rapport au second : il lui faut encore trois mois pour retourner vers l'équateur , où il finit de donner le jour à ce pôle , pour recommencer de le donner à l'autre. Il est donc clair que ces peuples des pôles , en supposant qu'il y en ait , ont un jour de six mois & une nuit de même durée , & qu'ils voient le Soleil tourner autour d'eux en parcourant la circonférence de l'horizon.

Fig. 4. On suppose ici le pôle incliné sur l'horizon d'une quantité quelconque pour un peuple dont le zénith *Z* est éloigné du Cancer \odot de toute la grandeur de l'arc *AZ*.

On voit qu'alors les cercles parallèles à l'équateur sont coupés en parties inégales par l'horizon *D, D*. Si, par exemple, les deux tiers ou 240 degrés du tropique du Cancer, sont sur l'horizon, lorsque le Soleil paroît décrire ce tropique au point *A* , les grands jours de l'été doivent alors être de seize heures , qui sont les deux tiers de 24 , qu'il emploie à sa révolution ; & réciproquement lorsque le Soleil décrit le tropique du Capricorne au point *B* , comme il n'y a qu'un tiers ou 120° de ce cercle sur l'horizon , le jour ne sera que de huit heures , & la nuit de seize. Nous éprouvons à Paris ces deux effets , le premier en été , le second en hiver.

C'est ainsi que par un mouvement supposé , on explique un effet véritable. Mais on s'en rendra compte de même , si au lieu de placer le Soleil différemment à l'égard de la Terre , ce qui répond mieux à ce que nous voyons annuellement , on déplace la Terre à l'égard du Soleil , en l'inclinant diversement vers cet astre , selon les prin-

cipes donnés sur l'obliquité de son axe, & son tour dans l'écliptique.

L'horizon sert dans les globes à marquer la hauteur des poles, toujours égale à la latitude. On entend par la hauteur du pole sa distance à l'horizon, du côté qu'il en est le plus proche (*Pl. V, fig. 4*). Supposons le pole *P* sous le zénith *Z*, l'équateur *e e*, & l'horizon *H H* se confondent; il y a 90° du pole à l'horizon, aussi bien que du pole à l'équateur. Abaissons actuellement (*fig. 5*) le pole de dix degrés, l'arc *a, a*, compris entre le pole *P* & l'horizon *H*, ne comprend plus que 80° . Mais quand le pole s'est rapproché de 10° de l'horizon, l'équateur *e, e* s'est rapproché du zénith *Z*, aussi de 10° . Le lieu qui se trouve sous le zénith n'est donc plus qu'à 80° de l'équateur. Donc la latitude peut être déterminée par la hauteur du pole sur l'horizon.

V.

Les TROPIQUES & les cercles polaires ne servent guère sur les globes qu'à indiquer la séparation des zones (*m*).

Des Zones.

Les zones sont de grandes divisions du globe, parallèles à l'équateur, au moyen desquelles on partage sa surface en cinq grandes bandes circulaires relatives aux différentes températures du chaud & du froid.

(*m*) Zone vient du grec ζώνη (*Dzonè*) ceinture, parce que ces différentes zones sont le tour du globe.

On compte cinq zones (Pl. IV, fig. 3) ; la zone *torride* *A*, *A*, les zones *tempérées* *B*, *B*, & les zones *glaciales* *C*, *C*.

La zone torride (*n*) est l'espace compris entre les tropiques. Elle est séparée en deux parties par l'équateur.

Les zones tempérées sont comprises entre les tropiques & les cercles polaires.

Les zones glaciales s'étendent depuis les cercles polaires jusqu'aux points des poles.

§. II.

D E S C L I M A T S.

On a vu précédemment que les jours acquéroient une inégalité d'autant plus sensible que l'on s'éloignoit davantage de l'équateur, en sorte que le plus long n'y est jamais que de douze heures, au lieu que sous les poles il est de six mois. Afin d'avoir des points fixes d'où l'on pût partir pour déterminer, dans chaque pays, la longueur du plus grand jour, les Géographes ont divisé la partie septentrionale & la partie méridionale du globe, chacune en trente espèces de zones, ou portions étroites que l'on appelle *climats*.

(*n*) Son nom vient du latin *torridus*, brûlé, à cause de l'excessive chaleur que l'on y éprouve.

On en compte vingt-quatre depuis l'équateur jusqu'à chaque cercle polaire ; ce sont les *climats d'heures*.

Il y en a six depuis chaque cercle polaire jusqu'aux points des poles : ce sont les *climats de mois*.

I. Les climats d'heures sont des espaces à la fin desquels le plus grand jour d'été est plus long d'une demi-heure qu'à la fin du climat précédent. On voit qu'il seroit plus précis de dire climat de demi-heure.

II. Les climats de mois augmentent réellement le jour d'un mois chacun.

On voit que pour connoître la durée du plus long jour pour un peuple quelconque , il suffit de savoir dans quel climat il est situé. *Exemple.* Le jour est de douze heures sous l'équateur : Paris est dans le 8.^e climat qui donne par conséquent 8 demi-heures ou 4 heures ; en les ajoutant aux douze heures du jour de l'équateur , on aura 16 heures pour le plus grand jour de Paris : la plus longue nuit sera de même durée.

De même si l'on sait quel est le plus long jour , on aura le climat en comptant le nombre des demi-heures ou des mois qui surpassent le nombre de douze. Car si le jour est de 20^h , comme il y a 8^h au-dessus de douze , lesquelles donnent 16 demi-heures , on en conclut que le pays est dans le 16.^e climat.

Afin qu'au moyen des degrés de latitude dont on va parler bientôt , on puisse savoir

la position & l'étendue des climats, on va, dans la Table suivante, indiquer à quel degré chacun d'eux finit.

TABLE des Latitudes qui terminent chaque climat de demi-heure.

| <i>Climats.</i> | <i>Dernière Latitude.</i> | | <i>Climats.</i> | <i>Dernière Latitude.</i> | |
|-----------------|---------------------------|-----|-----------------|---------------------------|-----|
| 1. | 8° | 25' | 13. | 59° | 58' |
| 2. | 16. | 25. | 14. | 61. | 18. |
| 3. | 23. | 50. | 15. | 62. | 25. |
| 4. | 30. | 20. | 16. | 63. | 22. |
| 5. | 36. | 28. | 17. | 64. | 6. |
| 6. | 41. | 22. | 18. | 64. | 49. |
| 7. | 45. | 29. | 19. | 65. | 21. |
| 8. | 49. | 1. | 20. | 65. | 47. |
| 9. | 51. | 58. | 21. | 66. | 6. |
| 10. | 54. | 27. | 22. | 66. | 20. |
| 11. | 56. | 37. | 23. | 66. | 28. |
| 12. | 58. | 39. | 24. | 66. | 31. |

CLIMATS de Mois.

| Mois. | Latitudes. |
|-------|------------|
| 1. | 67° 30' |
| 2. | 69. 30. |
| 3. | 73. 20. |
| 4. | 78. 20. |
| 5. | 84. 0. |
| 6. | 90. 0. |

En disant que les climats donnent la durée du jour, on doit entendre seulement le temps de la présence du Soleil sur l'horizon, ce qui ne borne pas réellement la longueur du jour; deux causes contribuent à rendre le jour plus long; l'une est la *réfraction* des rayons du Soleil; l'autre est la *lumière des crépuscules*. (Astron. de M. de la Lande.)

Réfraction.

Par la réfraction que les rayons de lumière éprouvent en passant par les corps ou les fluides transparens, il arrive, par rapport aux rayons du Soleil, qu'ils se couchent & se détournent en traversant l'atmosphère (o), ce qui fait paroître cet astre

(o) On entend par atmosphère ce fluide ou espèce d'air qui enveloppe la Terre & pèse vers son centre &

plus élevé sur l'horizon qu'il ne l'est en effet. Cette réfraction est telle que quand le bord supérieur du Soleil est véritablement à l'horizon, la réfraction l'élève assez pour qu'alors son bord inférieur paroisse toucher l'horizon : d'où l'on voit que l'effet de la réfraction égale la grandeur de l'objet, & qu'elle est toujours en hauteur ; c'est donc une illusion d'optique.

Il faut environ trois minutes dans nos climats pour que le Soleil s'élève de la quantité d'un demi-degré ; en sorte que la durée du jour, estimée par la présence réelle du Soleil sur l'horizon, est augmentée de dix minutes par l'effet de la réfraction. Cet effet devient beaucoup plus considérable en avançant vers les zones glaciales. Sous les poles on a, par le seul effet de la réfraction, trente-six heures de jour de plus que l'on n'en auroit sans elle.

Crépuscule.

La seconde cause qui donne la lumière dans des circonstances où la position de la

sur sa surface. Emporté avec elle, il participe à tous ses mouvemens ; il est chargé de vapeurs fort grossières. L'opinion commune, c'est que l'atmosphère s'élève à 15 ou 20 lieues au-dessus de la Terre. Le Soleil a aussi son atmosphère, dont on dira un mot.

sphère semble indiquer les ténèbres, c'est la lumière du crépuscule. Cette lumière douce & tranquille qu'on voit s'augmenter peu-à-peu le matin avant le lever du Soleil, & diminuer le soir dès que le Soleil est couché, est produite par la dispersion des rayons dans la masse de l'air qui les réfléchit de toutes parts. Le crépuscule dure toute la nuit au mois de Juin à Paris, dans les pays qui ont plus de $48^{\circ} \frac{1}{2}$ de latitude. Ceux qui habiteroient sous le pôle auroient un crépuscule de trois semaines avant le lever du Soleil, & un crépuscule de même durée après son coucher; en sorte que la durée des ténèbres y est diminuée de six semaines. C'est le crépuscule du matin que nous nommons *aurore*. On a remarqué que la lumière du crépuscule du soir ne finit que lorsque le Soleil est à 18° sous l'horizon. Il ne faut pas confondre cette lumière avec celle que l'on nomme *aurore boréale*.

De l'Aurore Boréale.

C'est ici que se place assez naturellement le peu qu'on se propose de dire sur une lumière plus fréquemment vue dans les régions glaciales que dans les nôtres, & qu'on y a pris, pendant long-temps, pour une espèce de crépuscule : c'est ce qu'on entend par aurore du nord ou *boréale*. Jusqu'ici les Physiciens n'ont pu expliquer

d'une manière satisfaisante ce phénomène céleste qui a si long-tems épouvanté les peuples de l'Europe. Le célèbre M. de Mairan imagina qu'il étoit causé par l'approche de l'athmosphère du Soleil que nous appercevons souvent avant le lever de cet astre, en forme de fuseau, & que l'on a nommé *lumière zodiacale* (p). Mais quoiqu'il ait amplement expliqué cette hypothèse dans un grand Ouvrage, il paroît qu'elle a fait peu de partisans. Le plus grand nombre des Physiciens, bien instruits de ce phénomène, semble aujourd'hui le regarder comme un effet électrique; & il faut convenir qu'un grand nombre de ses apparences sont bien favorables à cette hypothèse. On cite, comme une des plus considérables, l'aurore boréale du 19 Octobre 1726.

Il est vrai qu'on ne voit pas toujours, même dans le nord, des aurores boréales, mais on peut assurer qu'on n'en voit jamais qu'auparavant on n'ait vu la lumière zodiacale. Ces aurores sont plus fréquentes dans les mois de Mars & d'Avril, & vers la fin de Septembre & le commencement d'Octobre. M. de Maupertuis (*fig. de la Terre*) fait une description charmante des nuits de la Laponie, dont la beauté doit en grande partie être attribuée à l'aurore boréale.

(p) Cette athmosphère ne paroît se terminer en fuseau que parce qu'au lieu de former un globe autour du Soleil, il a la forme lenticulaire, c'est-à-dire qu'épais au milieu, il est mince sur les bords; d'où il suit que n'en voyant que la tranche, nous devons l'appercevoir se terminer en pointe.

§. III.

DES LATITUDES ET DES LONGITUDES.

Latitude. La latitude d'un lieu est la distance de ce même lieu à l'équateur. Les Astronomes la mesurent par l'arc du méridien compris entre l'équateur & le zénith du lieu où ils observent. On la trouve ordinairement indiquée sur les globes & sur les cartes par des lignes qui y sont tracées parallèlement à l'équateur de dix en dix, ou de cinq en cinq degrés. On n'en peut compter que 90 degrés de chaque côté de l'équateur, depuis ce cercle jusqu'aux poles. On estime les degrés de latitude de 25 lieues chacun, ou de 20 lieues marines.

Longitude. La longitude est la distance comprise entre un lieu quelconque & le premier méridien. Elle se compte d'occident en orient, tout autour du globe. Or comme l'équateur, ainsi que tout cercle, est susceptible d'être divisé en 360 degrés, on compte aussi 360 degrés de longitude.

Chaque peuple la compte du premier méridien qu'il s'est choisi, & les Astronomes françois, du méridien de l'Observatoire Royal de Paris. On estime le degré de longitude de 25 lieues, ou de 20 lieues marines sous l'équateur. Mais comme les

méridiens entre lesquels ces degrés sont comptés, vont en se rapprochant jusqu'à ce qu'enfin ils se réunissent tous aux points des poles, on sent bien qu'à mesure que l'on s'éloigne de l'équateur, les degrés de longitude perdent de leur étendue en lieues.

§. IV.

DIVISION DE LA TERRE PAR LES OMBRES ANTIPODES.

C'est pour se conformer en quelque sorte à l'usage & profiter de l'occasion de donner la définition de quelques termes usités en Géographie, qu'on va mettre ici cette division. Les Anciens, moins instruits que nous à cet égard, y attachoient une grande importance.

Du mot *σκια* (skia) ombre, se sont formés les mots d'*Hétérosciens*, de *Péris-ciens*, d'*Amphisciens*, &c.

LES HÉTÉROSCIENS sont les habitans de chaque zone tempérée, dont l'ombre à midi se porte, pour les uns vers le pôle arctique, & pour les autres vers le pôle antarctique (q).

LES PÉRISCIENS sont ceux qui voient

(q) Des mots *ἕτερος*, α, εν, (heteros, hetera, heteron) différent.

leur ombre tourner autour d'eux ; tels sont les peuples des zones glaciales , quand le Soleil paroît décrire leur horizon (r).

LES AMPHISCIENS sont les peuples de la zone torride , dont l'ombre à midi s'étend en une saison vers un pôle , & dans la saison opposée vers l'autre (s).

Mais par une distinction plus particulière , on nomme *Antæsciens* (t) , ceux qui , au sud & au nord , de la ligne , sont sous le même méridien , à des latitudes pareilles. Ils ont les mêmes heures , mais des saisons opposées. Les *Périsciens* , au contraire , sont sous les mêmes parallèles , c'est à-dire du même côté & à même distance de l'équateur , mais ayant des méridiens opposés ; en sorte que les uns ont midi pendant que les autres ont minuit.

Les *Antipodes* sont les peuples qui sont diamétralement opposés entr'eux d'un côté du globe à l'autre , en sorte que la ligne qui iroit d'un pôle à l'autre , passeroit nécessairement par le centre (u). Ainsi la ville de Lima , au Pérou , est à-peu-près antipode de Juthia , (ou Siam) aux

(r) Du mot περι (peri) autour.

(s) Du mot Αμφω , (amphô) deux.

(t) Des mots Αντι (anti) opposé , & de οἶκος (oïkos) demeure.

(u) Des mots αντι , opposé , & de πῆς , ποδός , (pous, podos) pied.

Indes ; Buénos-Aires, au Paraguai, l'est de Pékin en Chine ; & la nouvelle Zélande, dans la mer du sud, l'est de l'Espagne. Les antipodes de Paris sont à quelque distance dans la mer.

§. V.

D I F F É R E N T E S D I M E N S I O N S
D E L A T E R R E.

Quoique la Terre ne soit pas parfaitement ronde, puisque son diamètre sous l'équateur est de 36650 toises ou 16 lieues environ plus grand que son axe, pris d'un pôle à l'autre ; cependant en Géographie on la suppose parfaitement ronde. Or comme sa circonférence a 360 degrés de 25 lieues chacun, il s'ensuit qu'elle est censée avoir

| | | |
|-------------------|-------------|--|
| de circuit | 9000 | } lieues communes de France, estimées de 2280 toises ; au lieu que pour l'usage, on les estime, en compte rond, de 2500. |
| de diamètre | 3000 | |
| de surface | 25782500 | |
| de solidité .. | 12510188843 | |

D'après cette dernière mesure, le degré ne comprendroit que 57000 toises, compte rond. Chaque degré se divise en 60 minutes de 950 toises ; & même ordinairement on y en suppose mille.

§. VI.

DE QUELQUES OPÉRATIONS QU'ON
PEUT FAIRE SUR LE GLOBE.

I. *Monter le globe horizontalement pour un lieu ;* par exemple , pour Paris. Il faut élever le pôle arctique sur l'horizon , si le lieu , comme Paris , est dans l'hémisphère septentrional ; on élève le pôle antarctique , si le lieu est dans l'hémisphère opposé. On cherche ensuite à quelle latitude est la ville dont on s'occupe : Paris est à $48^{\text{d}} 51'$. On élève le pôle d'un pareil nombre de degrés ; puis on place cette Ville sous le grand méridien. Il faut se ressouvenir que l'élévation du pôle répond toujours à la latitude. Dans cette position , Paris , ou tout autre lieu dont on a pris la latitude , se trouve sous le zénith , c'est-à-dire au milieu de l'horizon. Dans cette position on pourra aussi s'assurer de la hauteur du Soleil sur l'horizon à midi , par rapport à ce même lieu.

1.^o Dans le tems des équinoxes & des solstices , il ne faudra que mettre sous le méridien les points des solstices ou ceux des équinoxes. On voit qu'au solstice d'été le Soleil s'élève à $64^{\text{d}} 36'$ sur l'horizon , & qu'au solstice d'hiver , il n'en est qu'à $17^{\text{d}} 41'$. Dans le temps des équinoxes , la hauteur est de $41^{\text{d}} 9'$; ce qui est la hauteur de l'équateur sur l'horizon.

2.^o Dans tout autre jour de l'année , il faut chercher dans la *Connoissance des Tems* , sous quel signe & à quel degré de l'écliptique se trouve le Soleil pour le jour dont on s'occupe , & amener ce degré sous le méridien. On voit alors de combien le Soleil s'est rapproché de l'équateur & de l'horizon.

II. *Trouver la longitude & la latitude d'un lieu.* Il faut tourner le globe jusqu'à ce que cette Ville soit sous le grand méridien. Le nombre des degrés qui se trouveront depuis l'équateur jusqu'au point du méridien qui répond directement à ce lieu, marquera sa latitude & le degré de l'équateur qui sera sous le méridien, déterminera sa longitude.

III. *Trouver le climat d'heures d'un lieu proposé ; c'est-à-dire son plus long jour , & les climats de mois.*

Après avoir remarqué la latitude d'un lieu , par exemple de Paris , il faut élever d'autant de degrés le pôle arctique , si le lieu est dans la partie septentrionale , comme y est Paris , & le pôle antarctique , si ce lieu est dans la partie méridionale. On mettra ensuite le premier degré du Cancer sous le grand méridien pour la partie septentrionale , & le premier degré du Capricorne pour la partie méridionale. Il faut ensuite placer l'aiguille du petit cadran qui est au sommet de l'axe du globe sur midi , & faire tourner le globe jusqu'à ce que le premier degré du Cancer ou du Capricorne touche l'horizon , & remarquer l'heure sur le cercle horaire. Ce cercle marquera à quelle heure le Soleil se lève ou se couche dans le plus grand jour , d'où il sera aisé de savoir le climat , puisque chaque demi heure d'augmentation de jour au-dessus des 12 dont on jouit sous l'équateur , donne un climat qu'on appelle d'heure.

Quant aux climats de mois , lorsque l'on a placé le lieu de la zone glaciale sous le zénith , on compte combien on peut appercevoir de signes du Zodiaque depuis l'horizon jusqu'au tropique , on double ce nombre , & l'on a le climat de mois. On sent bien qu'en comptant les signes ,

on compte les mois pendant lesquels le Soleil paroît monter sur l'horizon ; or comme il paroît employer autant de temps à descendre , il faut prendre le double.

IV. *Connoître l'heure qu'il est dans un endroit quand il est midi dans un autre.* Par exemple , quelle heure il est à Vienne quand il est midi à Paris. Il faut mettre Paris sous le grand méridien , & l'aiguille horaire sur midi , tourner ensuite le globe vers l'occident , jusqu'à ce que Vienne arrive sous le grand méridien : l'aiguille marquera une heure après midi. C'est que Vienne est plus orientale d'une heure ou de 15 degrés.

On peut faire la même opération par tous les lieux de la Terre , en observant seulement de ramener le globe de l'occident vers l'orient , si le lieu est plus occidental que Paris , ou que le lieu auquel on le compare.

V. *Trouver les antipodes d'un lieu*, par exemple de Paris. Il faut baisser le globe jusqu'à ce que Paris touche l'horizon au point du sud ou du nord ; le point opposé marquera les antipodes. Ou mieux encore , il faut chercher un lieu distant de 180 degrés en longitude , & qui ait une latitude égale à celui dont on s'occupe , mais dans l'hémisphère opposé : le point trouvé sera les antipodes.

§. VII.

DES MESURES ITINÉRAIRES.

On croit ne pouvoir terminer ce Traité d'une manière plus utile qu'en rapprochant ici une évaluation des principales mesures itinéraires , extraite de l'Ouvrage

de M. d'Anville sur cet objet, intitulé : *Traité des Mesures Itinéraires*, &c. (Imp. Royale, 1769) & rangées par ordre alphabétique.

A

AUNE. L'aune de Paris est divisée en aune *Mercièrè* & en aune *Drapière*. La première a son étalon déterminé sous le règne de Henri II, en 1554 : elle excède l'autre d'une ligne & un cinquième.

Aune *Germanique*, mesure ancienne qui répond à notre pied de Paris, à une ligne près.

B

BRASSE, mesure de 5 pieds.

C

CANNE, mesure moderne d'Italie ; c'est la six cent soixante-sixième partie du mille.

CHAÎNE, mesure moderne en usage chez les Hollandois de Surinam, qui la nomment *Kettinge* ; elle répond à 63 pieds 9 pouces 7 lig. $\frac{1}{3}$ de ligne.

CODAM, mesure en usage sur la Côte de Coromandel : elle contient environ 6750 toises, & se compte de 8 à 9 au degré.

Coss, terme que l'on suppose être de la plus haute antiquité, d'après un passage d'Etienne de Byfance : cette mesure renferme en général 1335 toises : on en comprend 4 & $\frac{2}{3}$ au degré. D'ailleurs il n'est pas le même dans toute l'étendue de l'Inde ; on en trouve un autre de 37 au degré. La mesure ancienne de l'Inde peut avoir été de 500 toises.

COUDÉE, en latin *cubitus*. Cette mesure, en général, est au pied comme 3 est à 2, de manière qu'elle doit contenir 18 pouces ou 24 doigts; mais il y a différentes coudées.

Coudée *naturelle*, 17 pouces de notre pied françois.

Coudée *grecque*, 204 lignes du pied françois.

Coudée *égyptienne*, mesure ancienne de 19 pouces 6 lignes.

Coudée *hébraïque* ou *amoh*, de 20 pouces 5 lignes.

Coudée *babylonienne*, 19 pouces.

Coudée *chinoise* : elle a varié. Elle étoit d'abord de 10 doigts ou cuns : sous la dynastie de Tcheou elle n'en contenoit que 8, & elle y est demeurée. Le doigt est composé de 10 fuën, composé lui-même de 10 grains de mil rangés de suite.

D

DEGRÉ du méridien, contient 57000 toises, en compte rond.

DOIGT, contient 16 grains d'orge, placés latéralement.

DRAAH, mesure égyptienne, employée dans le Mékias ou Nilo-Mètre. Il contient, selon Greaves, 1824 parties du pied de Londres, & de notre pied 20 pouces $\frac{1}{2}$ (x).

(x) Cette mesure, déduite d'après Greaves, est celle de l'ancienne coudée arabique appelée Dergha ou Draa : elle a 20 pouces 2 lignes & demie. On lit dans les Mémoires de Littérature que M. Freret reçut de M. d'Amirat, Consul au Caire, la mesure de la coudée de Nilo-mètre, & qu'elle n'avoit que 15 pouces 4 lignes. Mais il est probable que l'on y avoit mis de la négligence ;

H

HEURES de marche, se comptent ordinairement sur le pied d'une lieue chacune : cependant pour les grandes caravannes on peut estimer en général le degré sur le pied de 36 heures de marche.

L

LI, mesure chinoise, dont on distingue trois espèces :

| | |
|-------------------|-------------|
| Li ancien de 336 | } au degré. |
| Li moyen de 272 | |
| Li moderne de 200 | |

Ce dernier a été fixé par l'Empereur Kan-Hi ; mais comme il est composé de 800 pieds (*Voyez* pied chinois), il ne renferme réellement que 295 toises 1 pied 3 pouces, & par conséquent il n'y en a que 193 au degré.

LIEUE, mesure en usage chez différens peuples modernes.

Lieue *Gauloise* de 1134 toises.

Lieue *Françoise* ou raste, 2500 toises ou 3000 pas géométriques, & préférable, dans cette estimation, à celle de 2400 toises, qui n'a aucun principe élémentaire.

Lieue *Germanique* ou mille d'Allemagne, double du raste, ou de 4536 toises, dont $12\frac{1}{2}$ au degré.

Lieue de *Saxe*, fixée sous l'Électorat du Roi Auguste à 2000 rusten, ou à 1600 ellens de

M. le Grand, Interprète du Roi, & qui a mesuré cette coudée dans le Mékins, n'a assuré qu'elle avoit 20 pouces : il n'est pas sûr des lignes qui excèdent.

Dresde, c'est-à-dire à 16000 aunes germaniques, ce qui donne $12 \frac{5}{16}$ ou à-peu-près $\frac{1}{3}$ au degré.

Lieue ou mille de *Bohême*, de 3545 toises, & de $16 \frac{1}{8}$ au degré.

Lieue de *Silésie*, de 3324 toises. On en connoît une autre de 3800 toises, & de 15 au degré.

Lieue ou mille *Rhinlandique*, en usage chez les Hollandois & chez les Flamands, composée de roeden ou rones de douze pieds, de 3865 toises & 4 pieds $\frac{1}{2}$ moins quelques lignes.

Lieue de *Dannemarck*, de 3930 toises $\frac{1}{2}$, de $14 \frac{1}{2}$ au degré.

Lieue de *Suède*, de 5483 toises 2 pieds, de 10 & plus de $\frac{2}{3}$ au degré.

Lieue de *Pologne*, de 20 au degré.

Lieue de *Hongrie*, de 12 à 13 au degré.

Lieue d'*Espagne*, commune, composée de 4 milles, de 2864 toises, & de 20 au degré.

Lieue légale du même pays, de 716 toises, & de 80 à-peu-près au degré; on ne s'en sert que pour l'étendue des Jurisdictions.

Lieue de *Castille*, de 5000 vares ou de 2147 toises, & de $26 \frac{2}{3}$ au degré.

Lieue *Portugaise*: on n'en a point d'établie par le Gouvernement; les gens de mer y prennent volontiers 18 lieues par degré.

Lieue *Portugaise* au *Bresil*, de 300 brasses, dont 16 & quelque chose de plus au degré.

Lieue commune d'*Amérique*, d'une heure de chemin.

Lieue de la *nouvelle Espagne*, de 19 au degré.

Lieue *Hollandaise* de *Surinam*, de 2126 toises & 4 pieds.

Lieue de la *Guyane Française*, de 2020 toises. Cette estimation est fondée sur ce que l'on compte 10 lieues du Fort de Cayenne à l'embouchure de la

riviere de Courou, où est un morne ou tertre : cet espace a été estimé par M. de la Condamine de 20200 toises.

Lieue du *Canada*, estimée de 2000 toises.

M

M A R C H E Militaire.

Romaine, de 20 milles d'un pas ordinaire en cinq heures d'été, qui valent $6^h. \frac{1}{4}$ des nôtres ; c'est environ 2400 toises par heure.

Françoise, par Ordonnance du 14 Mai 1754, réglée à 120 pas de deux pieds, ou 40 toises par minutes ; ce qui fait le même compte que ci-dessus.

MILLE, mesure itinéraire en usage dans l'antiquité, & dont on se sert même encore dans plusieurs Etats modernes.

Grec

Géodésique, composé de 7 stades, comparé au mille romain ; il est comme 90 à 75.

De marine, en usage dans l'Archipel, de 90 au degré.

Romain

Ancien, de 756 toises.

Moderne, de 764 toises. Les PP. le Maire & Boscovisch y ajoutent 4 pieds $\frac{1}{2}$.

Arménien, de 1000 pas, ou 4500 pieds, c'est-à-dire 750 toises.

Judaïque, de 200 coudées, ou 569 toises $\frac{1}{2}$.

De Russie ou *Werst*, de 500 sazen, ou de 547 toises. Il y en a 104 $\frac{2}{3}$ au degré.

D'Angleterre, de 5280 pieds anglois, ou 4936 pieds françois, plus 4 lignes, c'est-à-dire 826 toises, en compte rond 60 au degré.

DE LA SPHERE. 87

D'Ecosse , de 1500 pas , ou 1147 toises.

D'Irlande , de 1052 toises de 54 à-peu-près au degré.

Lombard , de 848 toises 4 pieds $\frac{1}{2}$, ou 67 au degré.

De Piémont , de 56 au degré.

De Venise , de 992 toises , dont 58 à 59 au degré.

O

ORGYES , mesure ancienne , répondant à notre toise de 6 pieds.

P

PAS { commun de 22 pouces.
géométrique de 5 pieds de Roi.
arménien de 6 pieds arméniens , ou de 54 pouces.

PALME { ancien { majeur 9 } pouces.
 { mineur 3 }
dédit du pied romain , 8 pouces & 2 lignes environ.
hébraïque ou topach , 3 pouces 5 lignes.

moderne d'Italie { selon M. de Cas-
 fini , 8 p. 3 lig.
 selon M. Auzout ,
 plus court de $\frac{1}{10}$.
portugais 8 pouces une li-
gne $\frac{1}{5}$, ou 972 parties du pied.

PAN ou Empan , en usage sous le Bas-Empire , & fixé à l'étendue de la main , depuis le pouce jusqu'à l'extrémité du petit doigt.

PARASANGE ou Parseh , & Pharsang , mesure ancienne de Perse , contenant 3 milles romains ,

ou 30 stades équivalant à 2268 toises. Il en faut au moins 25 par degré. M. Anquetil (*Mém. de Lit. T. XXI, p. 392*) l'évalue à 3000 toises.

Parasange moderne, dont il faut au moins 17 au degré.

Pic, selon le Dictionnaire du Commerce, estimé 2 pieds 2 pouces 2 lignes, & selon les calculs de M. Greaves, de 2 pieds moins 5 à 6 lignes.

Pied naturel, estimé en général de 1088 parties du pied de Paris, ce qui revient à 9 pouces $\frac{4}{5}$ de lignes. Mais celui d'Hercule, déduit de sa stature, étoit de 11 pouces 4 lignes.

De Paris, de douze pouces, divisé en 1440 parties ou dixièmes de ligne.

Romain, contenant 1306 parties du pied de Paris.

Grec, de 1360 parties du même pied.

Grec moins ancien, plus fort que l'autre de 4 lignes.

Cosurien, de 1304 parties du pied de Paris.

Capitolin, de 1306 parties du pied de Paris.

Drusien, plus grand que celui de Paris d'environ 3 lignes.

Philéterien ou *Alexandrin*, ou *Royal*, de 1567 parties du pied de Paris.

Anglois, divisé par Greaves en 1000 parties; le pied de Paris en contient 1068, en sorte que le pied anglois est au pied de Paris comme 15 à 16. Il contient $135\frac{2}{3}$ des parties du pied de Paris, c'est-à-dire, 11 pouces 3 lignes $\frac{2}{3}$ de ligne.

Espagnol, de 1069 parties du pied de Paris, ou 10 pour 4 lignes, selon les calculs de Greaves; mais par une évaluation plus rigoureuse, le pied de Castille paroît en contenir 1237 plus $\frac{1}{5}$ de dixième.

De

De *Strasbourg*, 10 pouces 3 lignes $\frac{1}{2}$.

De *Luitprand*, ou *Lombard*, 16 pouces.

De *Venise*; il est au pied de Paris comme 84 est à 100.

De *Prague*, de 11 pouces une ligne $\frac{3}{5}$ du pied de Paris.

Suédois, 1306 parties du pied de Paris, ou 10 pouces 11 lignes $\frac{1}{2}$.

Danois, plus court que le pied de Paris de 2 lignes $\frac{1}{2}$.

Arménien, 6 mates ou 9 pouces.

Chinois, 11 pouces 9 lignes & environ $\frac{7}{10}$ de ligne.

R

R A S T E, ancienne mesure de la Germanie; elle est devenue notre lieue françoise.

S

S C H E N E, mesure ancienne en usage en Egypte, contenant 4 milles romains de chacun 756 toises, faisant en tout 3024 lignes.

STADE, mesure grecque ancienne. La division de Censorin n'est point adoptée par M. d'Anville.

— *Olympique*, de 600 pieds d'Hercule, ou 94 toises $\frac{1}{2}$, ce qui donne 567 pieds. Il en entroit huit dans le mille romain.

— *Postérieur* à ce premier, de 10 milles, contenant 75 toises 3 pieds 4 pouces & quelques lignes, ou, en compte rond, 76 toises. Il étoit formé de 600 pieds naturels. C'est celui de Xénophon, dans la retraite des dix-mille.

Troisième stade qui paroît avoir été propre en Egypte, où les Grecs ont commencé à le con-

90 TRAITÉ DE LA SPHERE.

noître. Il étoit de 52 toises 2 pieds 5 pouces. Comme celui d'Hérodote donne 51 toises, il paroît que c'est le même.

T

TOISES

Françoise, de 6 pieds de Roi.

Angloise de 811 lignes du pied de Paris.

V

VARE, mesure Espagnole, renfermant 3710 parties du pied de Paris.

WEST, voyez mille de Russie de 547 toises.

Y

YAM, terme usité en Tartarie pour désigner un relai de poste : quelquefois il signifie une journée de chemin.

Fin du Traité de la Sphère.



ÉLÉMENTS

DE

CHRONOLOGIE.

LA Chronologie est la science des temps. Pour procéder avec quelque ordre dans ce qu'on va dire de la Chronologie, on exposera d'abord les *DIVISIONS* du temps; on donnera ensuite une idée de la différence qui se rencontre entre les différens systèmes; & on finira par indiquer quelle est la méthode la plus sûre à laquelle il convient de se conformer pour la Chronologie ancienne.

PREMIERE PARTIE.

DES DIVISIONS DU TEMPS.

LES divisions du temps sont de deux sortes; ou elles sont indiquées par la nature, & par cela même elles sont appellées divisions *NATURELLES*; ou elles ont été imaginées par les hommes pour l'usage de

la vie civile : c'est alors le fruit du travail & de l'art ; aussi les nomme-t-on ARTIFICIELLES.

Divisions *naturelles*.

On comprend sous ce nom les *jours*, les *mois*, les *années* & les *cycles* (a),

Jours.

On entend ici par Jour le temps que la Terre emploie à tourner sur elle-même, ou, selon le système de Ptolémée, le temps que le Soleil emploie à tourner autour de la Terre. Cet espace est partagé en 24^h. On pourroit aussi regarder comme jour naturel le temps que le Soleil passe sur notre horizon ; & la nuit, le temps qu'il est au-dessous. Nous aurons dans la suite occasion de voir la manière dont les différens Peuples ont partagé leur jour (b). On remar-

(a) Il faut en excepter le cycle solaire ancien dont nous parlerons bientôt. J'en excepte aussi les semaines, quoiqu'elles semblent être fondées sur la révolution de la Lune en 28 jours, divisées par 4, puisqu'il étoit possible de ne pas faire cette division, & que rien ne l'indique dans la nature.

(b) On sent bien qu'il n'est pas de mon objet de m'étendre sur l'inégalité apparente du mouvement de la Terre, & sur la différence du temps *moyen* & du temps *vrai*. On peut voir le fameux Problème de M. Haley sur les équations du temps, & les *Institutions Astronomiques* de M. le Monnier, &c.

quera seulement que ceux qui le commencent au coucher du Soleil, prétendent en tirer le grand avantage de savoir le lendemain, en connoissant l'heure, combien il leur reste de la durée du jour.

Mois.

Il y a des mois *solaires* & des mois *lunaires*.

Le mois solaire est le temps que la *Terre*, ou, selon les apparences célestes, le *Soleil* met à parcourir 30 degrés de l'Ecliptique. A la rigueur cet espace est de 30^{j.} 10^{h.} 29' 5". Dans l'usage civil il n'est estimé que trente jours.

Le mois lunaire est *périodique* ou bien *synodique*.

Le mois lunaire *périodique* est le temps que la Lune emploie, en tournant autour de la *Terre*, à revenir au même point du Zodiaque, où elle étoit à la fin du mois précédent : il est de 27^{j.} 7^{h.} 43' 5".

Le mois lunaire *synodique* est le temps qui s'écoule entre deux conjonctions de Lune & de Soleil, ou, ce qui est la même chose, entre deux nouvelles Lunes : il est de 29^{j.} 12^{h.} 44' 3'' 9''' 37^{iv.} 9^{v.} 59^{vi.} 15^{vii.} 15^{viii.}. Suivant M. Bouillaud, cité par M. de la Lande, on le compte ordinairement de 29^{j.} $\frac{1}{2}$.

Années.

Les années se divisent en années *astronomiques* & en années *civiles*.

Les années astronomiques sont *solaires* ou *lunaires*.

Années Astronomiques.

On entend par année solaire le temps que la Terre, ou, selon Ptolémée, le Soleil met à parcourir exactement les douze signes du Zodiaque : elle est de $365^j. 5^h. 49'$.

L'année lunaire est composée de douze mois lunaires synodiques : elle comprend $354^j. 18^h. 48' 38'' 12'''$.

Années Civiles.

Les années civiles sont également lunaires & solaires. On les divise en années *vagues* & années *fixes*.

Les années vagues sont celles dont le commencement n'étant point arrêté à un point fixe d'Astronomie, parcourt toutes les saisons de l'année. Telles ont été les premières années des anciens Peuples, & même celles des Egyptiens, qui les premiers ont connu l'année solaire. Ce fut pour empêcher ce peu d'accord entre les mois & les saisons, que quelques Peuples

imaginèrent de faire leur année, tous les trois ans, d'un mois de plus, c'est-à-dire, de treize mois. Les Hébreux, par exemple, ajoutaient un second mois à celui qui répond à notre mois de Février : ils le nommoient *Vé-adar*.

L'année fixe est celle qui commence à un même temps fixé par les calculs astronomiques. Elle est composée de 365 jours ; & comme il reste 6 heures, tous les quatre ans on ajoute un jour au mois de Février, afin de ne pas tomber dans l'inconvénient de l'année vague (c). C'est ainsi qu'après avoir souffert des additions & des retranchemens, elle a été fixée en 1577, par Grégoire XIII, à la durée qu'elle a actuellement. Presque toute l'Europe a adopté cette réforme. Les Anglois s'y conformèrent en 1752. Les

(c) Il n'est pas possible d'entrer dans tous les détails que comporteroient ces différentes années. Nous remarquons seulement, pour fixer les années avec plus de justesse, qu'il y a une différence entre l'année *tropique* ou de 365j 5h. 48' 45", & l'année *astrale*, ou *syderale*, celle qui comprend le temps que la Terre emploie à retrouver une même étoile fixe. Nous avons dit précédemment qu'elles sembloient parcourir 50" de degrés en un an. L'année *astrale* est donc de 360° 50", ce qui donne 365j. 6h. 9' 10" ; d'où l'on voit qu'il y a 20' de plus qu'à l'année *tropique*. La durée de l'année *Julienne*, réglée sur le pied de 365° & 6h., tient à-peu-près le milieu entre l'année *tropique* & l'année *astrale*. Mais à la longue il doit y avoir un changement dans le lever des étoiles, à cause de leur déclinaison.

Russes conservent encore l'ancienne manière de compter ; & il y a onze jours de différence entr'eux & nous sur une même époque.

Cycle.

Le mot Cycle vient du grec & signifie *cercle*. On donne ce nom à un certain nombre d'années après la révolution desquelles on recommence à compter de nouveau. Il y en a de différens.

Nous faisons usage dans notre Calendrier des cycles *lunaire* & *solaire*. Mais comme ce dernier n'est point astronomique & ne tient point à des divisions indiquées par la nature , nous n'en parlerons pas actuellement.

Cycle lunaire.

Le Cycle lunaire renferme un certain nombre d'années après la révolution desquelles les nouvelles & les pleines Lunes se retrouvent aux mêmes jours de l'année Julienne : ce cycle est de 19 ans. Il comprend 235 mois lunaires ; savoir 228 *ordinaires* , à raison de 12 par an , & 7 appelés *intercalaires* , à cause des onze jours dont l'année solaire excède l'année lunaire. On appelle *nombre d'or* celui qui indique une année quelconque du cycle lunaire , parce qu'au temps de sa découverte par Méton ,

430 ans avant J. C. il fut regardé en Grèce comme une découverte si belle, qu'on en grava le calcul en lettres d'or.

On a inventé un cycle solaire qu'on nomme *nouveau*, qui renferme 400 ans; mais il est peu d'usage.

Il y a eu chez les Anciens un cycle très-fameux; c'est le cycle *caniculaire* des Egyptiens : nous en allons dire deux mots.

Il y a dans l'année pour chaque étoile visible un certain jour où, se débarrassant des rayons solaires, & paroissant avant l'aurore sur l'horizon oriental, elle s'y laisse voir pour la première fois depuis sa rencontre avec le Soleil. C'est ce qu'on appelle ordinairement le *lever d'un astre*. Or quand le lever de l'étoile de la canicule répondoit à l'ouverture de l'année vague égyptienne, & concouroit par ce moyen avec le premier jour du mois de Thoth, c'étoit un Thoth caniculaire, & l'on nommoit cycle caniculaire l'intervalle de plusieurs siècles qui s'écouloient depuis un thoth caniculaire jusqu'à un autre thoth pareillement caniculaire. Cet espace étoit de 1460 ans.

Divisions artificielles.

On peut comprendre sous ce nom les HEURES, les JOURS de douze heures, les

SEMAINES, les SIÈCLES, les OLYMPIADES, les LUSTRES, les différentes ÈRES, le CYCLE solaire ancien, l'INDICTION, la PÉRIODE JULIENNE.

Heures.

Chez un grand nombre de Nations il est d'usage de partager le temps que la Terre emploie à faire sa révolution sur son axe en 24 heures. Il y a des Peuples qui comme nous comptent ces 24 heures par deux fois douze ; il y en a d'autres qui comptent depuis 1 jusqu'à 24. Les heures se partagent en 60 minutes, les minutes en 60 secondes, les secondes en 60 tierces, &c. &c.

Jours de 12 heures.

Le jour de douze heures, ou le jour civil est formé de la moitié du temps de la révolution de la Terre : il est opposé à une nuit de même durée.

Semaines.

On ne fait pas si les Patriarches connoissoient la division des mois par semaines, qui comprennent un espace de 7 jours, d'où vient leur nom grec *hebdomas* : on en a fait *hebdomadaire*. Les Juifs l'observoient en mémoire des jours de la création

& du repos du septième jour , appelé le *sabath*. Les Egyptiens dispofoient auffi leurs jours par semaines ; mais conduits par un objet moins noble , ils avoient consacré chaque jour de la semaine à l'une des planètes. Ce qu'il y a de fingulier , c'est que cet usage a passé chez la plupart des Nations modernes ; nous difons encore *Lundi*, *Mardi*, &c. c'est-à-dire , *jour de la Lune*, *jour de Mars*. Il y a cependant des Nations qui ignorent absolument l'usage de la semaine. M. de la Lande (*Astronomie*) pense avec raison que cet ancien usage a été introduit par l'aspect des phases de la Lune , qui ne se montre que quatre semaines en 28 jours , en changeant de sept en sept jours.

Siècles.

Les Siècles font composés de cent ans : on n'en connoît guère l'usage que chez les Peuples chrétiens. Les Anciens ont absolument ignoré cette division.

Olympiade.

Cette division a été mise en usage par les Historiens Grecs. Elle a rapport aux jeux qui se célébroient tous les quatre ans à Olympie ou à Pise dans le Péloponèse. On comptoit ainsi la première , la seconde

& la troisième année de la première , de la seconde ou de la troisième , &c. olympiade. La première année de la première olympiade répond à l'an 776 avant J. C.

Lustre.

Le Lustre étoit une division particulière aux Romains ; il comprenoit cinq ans. Ce que l'on appelloit proprement lustre , étoit le temps où le Censeur faisoit le dénombrement du peuple , & lui faisoit faire une espèce de purification , ce que l'on appelle en latin *lustrare* ; tous les cinq ans on répétoit cette cérémonie.

Ères.

On appelle *Ères* le système adopté par un Peuple pour compter les années de sa vie civile ou religieuse. Les ères sont toujours attachées à quelques événemens qui font époque dans l'Histoire. Il y a eu chez les Peuples anciens un grand nombre d'ères , telle que le renouvellement des jeux olympiques 776 . . . la fondation de Rome 753 ans avant l'ère vulgaire . . . l'ère de Nabonassar , 747 ; l'ère des Séleucides , 312 , & la réformation du Calendrier par César , 45 , avant la même époque. On ne parle pas ici des différentes ères particulières à différens peuples.

Dans l'Histoire moderne il y a l'ère chrétienne que l'on peut diviser en *ère vulgaire* d'où nous comptons , & en celle que l'on peut appeller *ère véritable* qui lui est antérieure de quatre ans. Car Denys le Petit, Scythe de nation & Religieux grec , en fixant pour l'Histoire moderne une ère qui commençât à la naissance de J. C. se trompa de quatre ans , & la fixa plus tard qu'elle n'auroit dû être. Voilà , sans doute , d'où vient que l'on trouve dans plusieurs Livres qui sont entre les mains des jeunes gens , la création du monde fixée tantôt à l'an 4000 , & tantôt 4004 avant J. C. ce que l'on ne distingue pas assez de l'ère vulgaire. Mais c'est une espèce d'erreur. C'est à l'ère vulgaire qu'il faut s'en tenir , puisqu'elle a prévalu.

Après l'ère vulgaire , la plus universellement répandue est l'ère des Mahométans , appelée *hégyre* ou fuite , laquelle se compte du temps où Mahomet fut obligé de s'enfuir de la Mecque , un Vendredi 16 de Juillet de l'an 622 de J. C.

Cycle solaire ancien.

Ce Cycle n'a pris le nom de solaire que parce qu'il tient à l'ordre des Dimanches , appellés en latin *dies Solis* (jours du So-

leil) (d). On a imaginé d'attribuer une lettre de l'alphabet à chaque jour de la semaine, en nommant le Dimanche *A*, le Lundi *B*, & de faire passer successivement chaque lettre à chacun de ces jours. Comme tous les quatre ans il y a une année *bissextile*, il s'écoule 28 ans avant que les lettres & les jours se rencontrent dans le même ordre, c'est-à-dire au même quantième des mois. La lettre qui désigne les Dimanches est appelée *lettre dominicale*. Dans les années bissextiles il y en a deux; la première marque le Dimanche jusqu'au 24 de Février; & la seconde continue jusqu'à la fin de l'année.

Indiction.

L'Indiction est un cycle de 15 ans, dont la première année concourt avec la troisième année de l'ère vulgaire; on ne s'en sert que dans l'Eglise Romaine.

Période Julienne.

Cette Période est un grand cycle qui comprend 7980 ans. Elle fut inventée par Joseph Scaliger en 1582. Il la nomma *Julienne*, parce qu'elle est composée d'années de 365 jours & 6 heures précises;

(d) On dit aussi *dies Dominica*, ou *jour du Seigneur*.

telle qu'elle fut fixée par Jules-César au temps de la réformation du Calendrier Romain. Il affectoit de ne point recevoir la réformation de Grégoire XIII.

La période Julienne est composée des 28 ans du cycle solaire, des 19 du cycle lunaire, & des 15 de l'indiction calculés les uns par les autres. La première année de ce système remonte à l'an 4713 avant l'ère vulgaire.

Autres Périodes.

Il y a eu d'autres périodes encore, telles que celle de Callipe, qui comprend 76 ans; celle d'Hypparque de 304; celle de Victorin de 582, &c. mais elles ne sont pas en usage.

SECONDE PARTIE.

SYSTÈMES DIFFÉRENS DE CHRONOLOGIE.

ON entend ici par système de Chronologie les différens *canons* dressés par les Auteurs pour assigner l'époque des événemens de l'Histoire Sacrée & de l'Histoire Profane. La diversité sur cette matière est infinie; on compte au moins soixante-douze opinions différentes sur le nombre

des années écoulées depuis la création jusqu'à notre ère. On sera moins surpris de ces différences, lorsqu'on saura qu'elles ont pour première cause le peu de conformité des trois textes de l'Écriture entr'eux, à l'égard de l'âge de certains Patriarches. Ces textes sont l'HÉBREU, conservé par les Juifs; le SAMARITAIN ou les cinq Livres de Moïse, appelés *Pentateuque*, conservé par les Samaritains; & la VERSION DES SEPTANTES, ou traduction grecque de l'Écriture sainte, faite en Egypte sous le règne de Ptolémée Philadelphie.

Nous n'entrerons point ici dans l'examen des différences de ces textes, ni dans aucune discussion sur les moyens de les concilier; nous ferons seulement observer que par rapport au *déluge* & à la *sortie d'Egypte*, comptés depuis la création, ils diffèrent assez considérablement.

Ans du Monde.

Hébreu. Samaritain. Septante.

Déluge 1656. 1307. 2242.

Sortie d'Egypte 2513. 2644. (e) 3819.

Chacun de ces textes a eu ses sectateurs; nous n'en citerons que quelques-uns, pour

(e) M. Desvignols.

donner le nombre des années écoulées depuis la création jusqu'à l'ère vulgaire.

Depuis la *création* jusqu'à l'ère *vulgaire*, il s'est écoulé, selon

| | | |
|------------------------------|---------------|-------|
| Le texte Hébreu, calculé par | Ussérius..... | 4004. |
| | Capelle..... | 3630. |

| | | |
|--|------------------------|-------|
| Le Samaritain, calculé par le Pere Tournemine | 1 ^{er} calcul | 4090. |
| | 2 ^e calcul | 4700. |

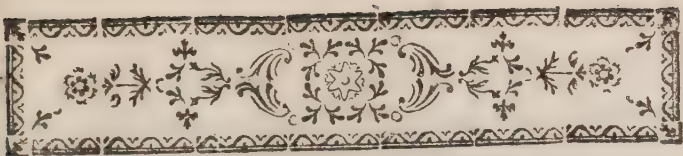
| | | |
|---|------------------------|-------|
| Les Septantes, calculés par le Pere Pezron | 1 ^{er} calcul | 5872. |
| | 2 ^e calcul | 5971. |

Le P. Tournemine n'ayant pas le secours du texte Samaritain au-delà de la sortie d'Egypte, prit la plus grande partie de ses nombres dans l'Historien Joseph.

C'en est assez, sans doute, pour faire sentir l'inconvénient du principe d'après lequel partirent ces Auteurs, & selon lequel ils vouloient rapporter tous les événemens, même ceux dont l'époque est la plus sûre dans l'Histoire Ancienne, à l'époque de la création, nécessairement incertaine, à cause de la diversité des textes. Les Savans modernes ont donc adopté une méthode infiniment plus sûre; c'est de partir de l'ère vulgaire, en remontant au-delà, jusqu'au temps où la Chronologie offre des dates certaines. On y trouve même l'avantage de savoir très-promptement & très-

commodément à quelle distance de temps nous sommes de l'événement dont on parle, puisqu'il n'y a qu'à joindre ensemble la somme donnée avant l'ère vulgaire & les années qui se sont écoulées depuis, jusqu'au jour où nous sommes; une simple addition donne le résultat désiré. On sent bien qu'il reste une difficulté par rapport aux textes de l'Ecriture; mais, 1°. on doit procéder, comme pour l'Histoire Ancienne, parce qu'il y a des faits dont on a la date très-sûre par ce moyen; 2°. ce n'est qu'une portion de l'Histoire qu'on laisse dans l'incertitude, & c'est celle des temps les plus reculés. D'ailleurs, il suffit d'annoncer quel système on adopte; & à cet égard nous croyons qu'il faut préférer le texte Samaritain tel que l'expose M. Desvignols, qui a, ce semble, le plus heureusement travaillé cette partie de la Chronologie.

Fin des Elémens de la Chronologie.



A B R É G É

D E

GÉOGRAPHIE (a).

LE mot *Géographie* signifie *description de la Terre* ; mais, dans un sens plus étendu, on entend par *Géographie* la description de toute la surface du Globe terrestre.

On peut la diviser en *Géographie physique*, qui décrit tous les objets formés par la nature, tels que les mers, les montagnes, &c. & en *Géographie civile ou politique*, qui fait connoître les Empires, Royaumes & Républiques, avec leurs divisions & leurs Villes. Mais dans un abrégé fort court nous ne pourrons classer les objets relativement à cette division.

La surface du Globe terrestre se divise en *terres* & en *eaux*.

LES TERRES, qui n'occupent guère qu'un tiers du Globe, se divisent en deux grands *continens*, en *isles* & en *terres peu connues*.

(a) On trouvera à la fin rangés par lettres alphabétiques tous les mots susceptibles d'explication.

Des deux grands continens, l'un est appelé *l'ancien*, & l'autre *le nouveau* (b). Ils renferment les quatre parties du monde.

L'ancien continent en comprend *trois* parties, l'*Europe*, l'*Asie* & l'*Afrique*.

Le nouveau continent ne forme qu'une seule partie appelée *Amérique*, & divisée en *septentrionale* & en *méridionale*.

On nommera les îles en parlant des continens qu'elles avoisinent ; & les terres peu connues, après les continens.

LES EAUX sont les mers, les lacs, les rivières, &c.

Les mers se divisent en *grandes mers* ou *mers extérieures* qui baignent les parties extérieures des grands continens ; & en *mers intérieures*, qui ne sont proprement que des extensions des premières, & pénètrent entre quelques parties intérieures des grands continens.

Les mers extérieures sont,

1.^o Le GRAND OCÉAN qui s'étend d'un pôle à l'autre entre l'Europe & l'Afrique à l'est, & les deux Amériques à l'ouest : à partir de l'équateur, dans la partie septentrionale, jusques vers le 40.^e degré de latitude, il porte le nom d'*Océan atlantique* :

(b) C'est que ce dernier n'a commencé à être connu des Européens que vers l'an 1494.

2.^o La MER DES INDES, à l'est de l'Afrique & au sud de l'Asie, jusqu'aux îles, & aux terres peu connues qu'elle baigne à l'orient :

3.^o La GRANDE MER, qu'on appelle aussi mer du *sud*, & qui s'étend d'un pôle à l'autre entre l'Asie à l'est & les deux Amériques à l'ouest :

4.^o La MER GLACIALE, au nord de l'ancien continent vers le pôle arctique.

Quant aux *mers intérieures*, aux *lacs*, &c, on les nommera avec les parties auxquelles les mers & les autres semblent appartenir.

DIVISION GÉNÉRALE DES CONTINENS.

I.

De l'Europe.

ÉTENDUE. L'EUROPE s'étend, en *latitude*, depuis le 36.^e degré jusqu'au 72.^e, & en *longitude* depuis le 9.^e jusqu'au 67.^e

Elle a d'étendue, du sud-ouest au nord-est, depuis le Cap Saint-Vincent jusqu'à l'embouchure de la Dwina, environ 1300 lieues, & 860 depuis le nord-cap, ou nord, jusqu'au Cap Matapan, au sud.

Elle s'étend depuis le cinquième climat

d'heures , jusqu'au premier climat & demi de mois ; ce qui donne , pour son plus long jour . . . au sud $14^h \frac{1}{2}$ au nord 1 mois & demi.

BORNES. Ses bornes sont , au nord , la *Mer glaciale* ; à l'est , l'*Asie* & la *Mer noire* ; au sud , la *Méditerranée* ; à l'ouest , le grand *Océan*.

DIVISION DES TERRES. *Montagnes.* Ses principales montagnes sont les monts **CRAPACS** en Pologne ; les **ALPES** entre la France , la Suisse & l'Italie ; l'**APENNIN** dans toute la longueur de l'Italie ; & les **PYRÉNÉES** entre la France & l'Espagne.

Caps. Les principaux sont le **N O R D - C A P** , au nord de la Laponie ; le Cap **FINISTER** , au nord-ouest de l'Espagne ; le Cap **S. V I N C E N T** , au sud-ouest du Portugal ; le Cap **MATAPAN** , au sud de la Morée.

Iles. Les principales sont les **I L E S B R I T A N N I Q U E S** dans l'océan ; les îles du Dannemarck , entr'autres **SÉELAND** & l'**ISLANDE** , au nord ; dans la Méditerranée de l'ouest à l'est , **MAJORQUE** , **MINORQUE** , la **SARDAIGNE** , la **CORSE** , la **SICILE** , **MALTHE** , **CANDIE** , **CHIPRE** , & toutes les îles de l'Archipel dont on indiquera les plus considérables.

DIVISION DES EAUX. *Mers.* L'Europe

DE G É O G R A P H I E. III

a au nord la MER GLACIALE ; à l'ouest l'Océan ; la MER BALTIQUE entre la Suède & la Russie ; au sud la MÉDITERRANÉE qui communique avec l'Océan , à l'ouest par le détroit de Gibraltar , & à l'est avec la Mer de MARMORA ou *Marmara* ; celle-ci avec la Mer NOIRE ; & cette dernière avec la petite Mer de ZABACHE ou d'Asoffi.

Golfes. Ceux de BOTHINIE & de FINLANDE , formés par la Mer Baltique ; celui de MURRAI en Ecosse ; de SAINT-GEORGES à l'ouest de l'Angleterre ; de LION ou *di Leone* au sud de la France ; de VENISE , entre l'Italie & la Grèce ; & de CORINTHE , entre la terre-ferme de la Grèce & la Morée.

Détroits. Ceux de WAIGATS , au nord de la Russie ; du SUND , entre le Danemarck & la Suède le PAS DE CALAIS , entre la France & l'Angleterre ; le PHARE de MESSINE , entre la Sicile & l'Italie ; le détroit de GALLIPOLI , à l'entrée de la mer de Marmara , entre l'Europe & l'Asie ; & celui de CONSTANTINOPLE , qui fait communiquer la mer de Marmara avec la mer noire.

Lacs. Ceux d'ONÉGA & de LADOGA en Russie ; de GENÈVE & de CONSTANCE , au sud-ouest & au nord-est de

la Suisse ; le Lac M A J E U R & quelques autres dans le nord de l'Italie.

Fleuves. Les plus grands fleuves de l'Europe sont le WOLGA en Russie, qui a environ 650 lieues depuis Reschow jusqu'à son embouchure dans la mer Caspienne ; le D A N U B E , dont le cours est d'environ 450 lieues , depuis la Forêt noire jusqu'à la mer noire ; le D O N , qui a 400 lieues depuis la source du S E S - N A , qu'il reçoit , jusqu'à son embouchure dans la mer d'Asoff ; le N I É P E R , qui a environ 350 lieues , & se jette dans la mer noire ; la D W I N A , qui a environ 300 lieues , & se jette au nord de la Russie dans la mer Blanche.

Division politique de l'Europe.

Les Etats principaux de l'Europe sont au nombre de DIX-SEPT ; savoir , quatre au nord , neuf au milieu , & quatre au midi.

I. Ceux du nord sont ,

1.^o La GRANDE BRETAGNE , renfermant dans la même Isle ,

L'Angleterre au sud ; capitale LONDRES , sur la Tamise ;

L'Ecosse au nord ; capit. EDIMBOURG , près le golfe de Forth ;

Et dans une île plus considérable ,

L'Irlande ; capit. DUBLIN sur la Liff ;

2.^o LES ETATS DU ROI DE DANNE-MARCK , qui comprennent

Le *Dannemarck* ; capit. COPENHAGUE , port de mer ;

La *Norvege* ; capit. CHRISTIANIA , sur la baie d'Anslo ;

L'*Islande* , île sous le cercle polaire ; capit. Skalholt.

3.^o La SUÈDE ; capit. STOCKOLM , à l'entrée du lac Méler ;

4.^o La RUSSIE ou Moscovie ; capit. S. PÉTERSBOURG , à l'entrée de la Néva.

II. Ceux du milieu sont ,

1.^o La FRANCE ; capit. PARIS , sur la Seine. On parlera de ce Royaume en particulier , & des Etats qui l'avoisinent.

2.^o Les PAYS-BAS ; principale, BRUXELLES ; la Senne ;

3.^o Les PROVINCES-UNIES ; princip. AMSTERDAM , port sur le Zuiderzée ;

4.^o La SUISSE ; princip. BASLE , sur le Rhin ; & BERNE sur l'Aar ;

5.^o L'ALLEMAGNE , dont les principales sont VIENNE sur le Danube , BERLIN sur la Sprée , &c.

6.^o La BOHÊME ; capit. PRAGUE , sur le Muldaw ;

7.^o La HONGRIE : la haute ; capit. PRESBOURG ; la basse , capit. BUDE ; toutes deux sur le Danube ;

8.^o La P O L O G N E ; la haute , capit. VARSOVIE ; la basse , capit. CRACOVIE ; toutes deux sur la Vistule ;

9.^o La PRUSSE ; capit. KONISBERG ; sur le Prézel.

III. Les Etats du midi sont ,

1.^o Le PORTUGAL ; capit. LISBONNE sur le Tage ;

2.^o L'ESPAGNE ; capit. MADRID sur le Mançanarès ;

3.^o L'ITALIE , où se trouvent

Les Etats du Duc de Savoie. La Savoie ; CHAMBÉRY ; le Piémont ; TURIN , sur le Pô.

La République de Gênes ; capit. GÊNES , port.

Les Etats de la Maison d'Autriche ; capit. M I L A N .

Le Duché de Modène ; MODÈNE , sur un canal.

Le Duché de Parme ; capit. PARME ; sur la Parma.

Les Etats de la République de Venise ; V E N I S E , port.

Le grand Duché de TOSCANE ; F L O R E N C E , sur l'Arno.

L'Etat de l'Eglise ; capit. R O M E , sur le Tibre.

Le Royaume de Naples ; NAPLES , port.

4.^o La TURQUIE D'EUROPE ; capit. CONSTANTINOPLE , port.

Dans la mer Méditerranée, les Espagnols possèdent *Majorque*, *Minorque* & *Ixica*; les François, l'île de *Corse*; le Roi de Sardaigne, la *Sardaigne*; le Roi de Naples, la *Sicile*; l'Ordre de Malthe, l'île de ce nom; & les Turcs, les îles de *Candie*, de *Chypre* & de l'*Archipel*.

Notions générales concernant les Peuples.

Langues. Les Langues parlées en Europe peuvent être divisées en *occidentales* & en *orientales*.

Des Langues occidentales, les unes viennent du *Latin*; savoir, l'*Italien*, le *François*, l'*Espagnol* & le *Portugais*; d'autres de l'ancien *Teuton*; savoir, l'*Allemand*, le *Hollandois*, le *Flamand*, l'*Anglois*, le *Danois* & le *Suédois*; du *Sclavon* ou *Esfclavon*, le *Moscovite*, le *Polonnois*, le *Hongrois* & le *Bohémien* . . . du *Grec ancien*, le *Grec moderne*.

Les Langues orientales sont le *Tartare* & le *Turc*: cette dernière est formée du *Tartare*, de l'*Arabe* & du *Persan*.

Religion. La Religion CHRÉTIENNE est presque la seule de l'Europe. Elle est divisée en *Eglise Latine* & en *Eglise Grecque*.

L'Eglise Latine renferme, 1.^o le *Catholicisme* professé en *Italie*, en *France*, en *Espagne*, en *Portugal*, en *Pologne*, en *Hongrie*, dans les *Pays-Bas*, & dans plusieurs *Etats* de l'*Allemagne*; 2.^o le *Protestantisme* qui renferme le *Luthéranisme*, professé en *Suède*, en *Dannemarck*, & dans plusieurs *Etats* de l'*Allemagne*; le *Calvinisme*, répandu en *Hollande* & en *Suisse*; & la Religion *Anglicane*, modifiée de la précédente.

L'Eglise Grecque comprend la Grèce & la Russie.

La Religion MAHOMÉTANE est professée par les Turcs, & se divise en secte d'Omar & en secte d'Aly.

Gouvernemens. Le Gouvernement est *despotique* en Russie & en Turquie ; *monarchique* en France, en Espagne, en Portugal, en Hongrie, en Prusse, en Suède, en Dannemarck, dans les Etats du Duc de Savoie & dans ceux du Pape ; *aristocratique* à Venise, à Gènes, & en partie dans la Pologne ; *démocratique* à Genève, en Suisse & dans les Provinces-Unies ; *mixte* en Angleterre.

Souverains ou Puissances souveraines.

Un Prince Ecclésiastique, c'est le Pape.

Trois Empereurs ; celui d'Allemagne ; le Czar, en Russie ; le Grand Seigneur, en Turquie.

Onze Rois ; ceux de France, d'Espagne, de Portugal, d'Angleterre, de Pologne, de Prusse, de Dannemarck, de Suède, de Bohême, de Hongrie, de Sardaigne & de Naples.

Un Archiduc ; celui d'Autriche.

Un Grand-Duc ; celui de Toscane.

Huit Républiques : quatre grandes ; les Provinces-Unies, Venise, Gènes, les Suisses : quatre petites ; Genève, Luques, S. Marin, & Raguse en Dalmatie.

II.

DE L'ASIE.

Etendue. L'Asie s'étend depuis le 2.^e degré de latitude septentrionale, jusqu'au

77.^e ; & en longitude , depuis le 44.^e degré jusqu'au 205.^e

Depuis l'extrémité de la presqu'isle de Malaca jusqu'à sa partie la plus avancée vers le nord , elle a environ 1925 lieues , & 2600 de l'ouest à l'est.

Au sud elle est sous l'équateur dans le premier climat , & au nord dans le quatrième climat de mois ; ce qui donne pour son plus long jour , quatre mois au nord , & seulement douze heures au midi.

Bornes. Elle est bornée au midi par la mer glaciale ; à l'occident par la grande mer ; au sud par la mer des Indes ; à l'ouest par l'Europe , la mer noire , la méditerranée , l'isthme de Suez qui la joint à l'Afrique , & par la mer Rouge.

DIVISION DES TERRES. *Montagnes.* Les plus considérables sont le T A U R U S vers l'ouest ; le TIBET , au midi de l'Inde ; les GATTES dans la presqu'isle en-deçà du Gange.

Caps. Les principaux sont le cap R A S - A L - G A D , au sud de l'Arabie ; le cap COMORIN , au sud de la presqu'isle en-deçà du Gange.

Iles. Les principales sont , 1.^o à l'ouest dans la Méditerranée , RHODES , CHYPRE , SCHIO , &c. 2.^o à l'orient dans la grande mer , en commençant par le nord ,

l'île de SANGHALIEN , celle d'YESSO & celle des ETATS ; les îles du Japon , l'île FORMOSE , les MARIANNES ; & en revenant à l'est dans la mer des Indes , les PHILIPPINES , les MOLUQUES , les îles de la SONDE , Bornéo , Sumatra , & Java où est Batavia ; les MALDIVES , l'île de CEÏLAN & celle de SOCOTRA.

Presqu'Îles. Les deux presqu'îles de l'Inde sont , l'une en-deçà , l'autre au-delà du Gange ; celle de Corée & celle de Kamtchatka , au nord-est.

DIVISION DES EAUX. L'Asie renferme dans sa partie occidentale une grande mer ; c'est la mer Caspienne , qui ne communique avec aucune autre mer.

Lacs. Ses principaux sont le lac d'ARAL , à l'est de la mer Caspienne ; le lac BAÏ-KAL en Sibérie , au nord-est.

Golfes. Le golfe PERSIQUE , entre l'Arabie & la Perse ; celui de BENGALE , entre les deux presqu'îles de l'Inde ; de SIAM , à l'est de la presqu'île de Malaca ; de COCHINCHINE , près le pays de ce nom ; d'AMOUR , à l'est de l'Asie , entre les côtes de l'Asie & le Kamtchatka.

Détroits. Celui de BAB-EL-MANDEL , à l'entrée de la mer rouge ; d'ORMUS , à l'entrée du golfe Persique ; de la SONDE , entre les îles de ce nom.

Fleuves. Les plus grands fleuves de l'Asie sont ,

En Chine, le HOANG-HO, qui peut avoir 850 lieues , & le KIANG, qui en a 500. Tous deux coulent de l'ouest à l'est.

En Tartarie, le JÉNISÉA, qui a 800 lieues depuis les eaux qui lui viennent du lac Sélaiga ; l'OBI, ayant aussi 800 lieues depuis le lac Kila : ces deux fleuves coulent au nord ; l'AMOUR, qui coule à l'est & se jette dans le golfe Sanghalien ; il a 575 lieues, en y comprenant le Kerlon qu'il reçoit ; & le SIR, à l'ouest, qui se jette dans le lac d'Aral, ayant 400 lieues.

Dans les Indes, le MÉANCOU, qui coule du nord au sud dans la presqu'île au-delà du Gange, & a 500 lieues ; le GANGE, ayant aussi 500 lieues ; & le SIND ou Indus, qui a environ 400 lieues.

Dans la partie occidentale, l'EUPHRATE, ayant 500 lieues depuis la source de l'Ima qu'il reçoit : il finit par se confondre avec le Tigre, & tous deux ensemble ils se rendent dans le golfe Persique.

Division politique de l'Asie.

Les principaux Etats de l'Asie sont ;

I. *A l'ouest* ,

1.^o La TURQUIE ASIATIQUE, qui comprend,

La Natolie , où sont K U T A ï A , & S M I R N E , port de mer ;

La Karamanie ; capitale K O N I E K ou C o n i , sur un lac ;

L'Arménie ; capit. A R Z - R O U R M , sur l'Euphrate ;

L'Al-Dgezirat ; capit. D I A R B É K I R , sur le Tigre ;

L'Yrak-Arabi ; capit. B A G D A D , sur le Tigre ;

La Sourî , où sont A L E P & J É R U - S A L E M .

2.^o La Perse , divisée en 13 Provinces ; capit. I S P A H A N , sur le Zenderout.

I I . *Au sud-ouest* ,

3.^o L'ARABIE , divisée en Arabie pétrée , où est T o r , port de mer ;

Arabie déserte , où est l'Hedgiage , renfermant M É D I N E & la M E C Q U E ;

Arabie heureuse , où sont A D E N & M O K A , ports.

I I I . *Au sud* ,

4.^o L'Inde , partagée en *Indostan* ou *Mogol* ; capit. A G R A ;

Presqu'Île en-deçà du Gange , où sont , à l'ouest G O A , & à l'est P O N D I C H E R Y ;

Prequ'Île au-delà du Gange , où sont au nord P É G U , au centre L E N G , au sud J U T H I A , appelée improprement Siam ,

du nom de tout ce royaume , & à l'est
KECHO.

IV. *A l'est,*

5.^o La CHINE, dont la capitale est
PEKIN;

6.^o Le Japon ; capit. YÉDO.

V. *Au centre & au nord,*

La Tartarie , divisée en

Tartarie Chinoise ; capit. KIRIN ;

Tartarie indépendante ; capit. SAMAR-
CANDE ;

Tartarie Russe , ou Sibérie ; capitale
TOBOLSK.

Notions générales concernant les Peuples.

Langues. Les principales Langues de l'Asie sont le TURC en Natolie ; l'ARABE en Sourie & en Arabie ; le PERSAN en Perse ; l'INDIEN dans l'Inde ; le TARTARE en Tartarie ; le CHINOIS & le Japonois en Chine & au Japon : ces deux dernières ont les mêmes caractères , & s'écrivent en allant de droite à gauche du haut en bas de la page.

Religion. La Religion Chrétienne du rit grec , est professée par-tout où il y a des Grecs , des Arméniens , des Russes , & même en Géorgie , avec des différences que l'on ne peut indiquer ici. La secte d'Omar s'étend dans la Turquie & l'Arabie ; celle d'Aly est établie en Perse. Quelques Tartares sont Mahométans ; le reste de l'Asie , comme l'Inde , la Chine , &c. sont idolâtres.

Gouvernemens. Le despotisme semble avoir pris naissance en Asie, & s'y être conservé. Il n'y a guère que la Chine où le gouvernement soit monarchique, & fondé sur des loix sages auxquelles l'Empereur lui-même se fait honneur de se conformer.

Souverains. Les principaux Souverains de l'Asie sont... Un Prince, chef de la Religion, appelé *Dalaï-Lama*, dans le Tibet, au nord de l'Inde... trois *Empereurs*, ceux de la Chine, du Mogol & du Japon... un *Grand Khan*, appelé *Contaisch*, chez les Tartares idolâtres... plusieurs autres *Khans* dans la Grande & la Petite Bukharie (en Tartarie)... plusieurs *Rois*, ceux de Perse, d'Aden, &c.... auxquels il faut ajouter le Grand Seigneur pour la Turquie, & le Czar de Russie pour la Tartarie Russe.

III.

DE L'AFRIQUE.

ÉTENDUE. L'Afrique est à-peu-près placée à une distance égale des poles; elle s'étend au nord de l'équateur jusqu'au 37.^e degré de latitude, & au sud de ce même cercle, jusqu'au 35.^e degré. Sa partie septentrionale est la plus étendue de l'ouest à l'est, puisqu'elle commence au premier degré de longitude, & s'étend jusqu'au 70.^e & quelques minutes; à son extrémité mé-

ridionale elle se termine en pointe au cap de Bonne-Espérance.

Elle a environ 1800 lieues du sud au nord , & dans sa plus grande largeur 1750.

De chaque côté de l'équateur elle s'étend jusqu'au cinquième climat d'heures ; ce qui donne au nord & au sud , pour son plus grand jour , environ $14^{\text{h}} \frac{1}{2}$.

BORNES. Elle a au nord la mer méditerranée ; à l'est , l'isthme de Suez qui la joint à l'Asie , la mer rouge & la mer des Indes ; au sud la mer que l'on appelle des Cafres ; & à l'ouest , l'océan.

DIVISION DES TERRES. *Montagnes.* Les principales sont la chaîne du mont ATLAS , de l'ouest à l'est au sud de la Barbarie ; le mont LUPATA , du nord au sud dans la Cafrérie.

Caps. Le cap BOJADOR , en face des Canaries ; le cap BLANC , à la pointe la plus occidentale de l'Afrique ; le cap VERD , en face des îles de ce nom , à l'ouest ; le cap de BONNE-ESPÉRANCE , au sud ; le cap KORRENTES ou des Courans , à l'est , presque sous le Tropique ; le cap de GADO , sur la côte du Zanguebar ; & le cap GUARDAFUI , à la pointe la plus avancée vers l'est.

Iles. Les principales sont , à l'occident ,

MADÈRE ; les CANARIES , dont les plus considérables sont *Palma*, *Canarie*, *Ténérif*, *Fero* ou *Fer* ; les îles du CAP VERD, princip. *S. Jago*, celles de *S^{te} HELENE* & *S. THOMAS* ; à l'orient , MADAGASCAR, l'île BOURBON, l'île de FRANCE , & les îles de l'*Amirante*.

DIVISION DES EAUX. *Golfes*. Les principaux sont le golfe de la *SIDRE* dans la méditerranée ; celui de *SOFALA*, à l'est vers la hauteur de Madagascar.

Lacs. En général l'Afrique est moins abondante en eaux que les trois autres parties du monde. Ses plus grands lacs sont ceux de *DAMBÉA* en Abyssinie, & de *MARAVIE* en Cafrérie.

Fleuves. Le *NIL*, qui commence aux monts de la Lune, vers le 5.^e degré de latitude septentrionale, passe en Abyssinie, en Nubie, en Egypte : il a plus de 970 lieues.

Le *SÉNÉGAL*, qui coule dans la Guinée, & tombe à l'ouest : il a 4 à 500 lieues de cours.

Le *NIGER*, qui coule dans la Nigritie de l'ouest à l'est, & a près de 500 lieues.

Le *ZAIR* & le *COANTZA* dans le Congo.

La *COUAMA*, qui tombe à l'est dans le golfe de *Sofala*.

Le **QUILMANCI**, au nord de la précédente. Le cours de ce dernier fleuve n'est pas bien connu.

Division politique de l'Afrique.

L'Afrique renferme au septentrion, en allant de l'est à l'ouest :

Au septentrion ,

1.° L'Égypte, divisée en

Haute ou *Sind* ; capit. **GIRGÉ** ; le Nil.

Du milieu, ou *Vostani* ; capitale le **CAIRE**, qui l'est aussi de toute l'Égypte ; le Nil.

Et basse Égypte, ou *Bahri* ; capitale **ALEXANDRIE**, port de mer ;

2.° Le DÉSERT DE **BARCA** ; Barca.

3.° La CÔTE DE BARBARIE, où sont les royaumes de,

Tripoli, port ;

Tunis, port, près des ruines de Carthage ;

Alger, port ;

Et les États du Roi de Maroc, qui occupent le nord-ouest de l'Afrique ;

4.° Le **BILEDULGÉRID**, où se trouvent **SUS & TAFILET** ;

5.° Le **SAHARA**, ou désert, sans lieu considérable.

Au milieu ,

1.° La **GUINÉE**, divisée en septentrion.

nale , où sont les Jalofes , les Feloupes ;
&c. & en *méridionale* , où sont les côtes
de Malaguette , des Dentes & d'Or ;

2.^o La NIGRITIE , dans l'intérieur des
terres , où sont TOMBUT & BOURNOU ;

3.^o La NUBIE , où sont SENNAR &
DUNGALA ;

4.^o L'ABYSSINIE , dont le lieu principal
est GONTAR.

Dans la partie méridiona'e on trouve ,

1.^o Le CONGO , renfermant les
royaumes

De Loango ; capit. LOANGO , port ;

De Congo ; capit. S. SALVADOR ; le
Zair ;

D'Angola ; capit. S. PAUL , port ;

De Benguéla ; capit. BENGUÉLA ;

2.^o La CAFRERIE , qui comprend

La Cafrerie *pure* , où sont les Royaumes
de Monoëmugi & de Maravi ; & le pays
des Hottentots , où est le CAP DE BONNE-
ESPÉRANCE ; à l'est les Royaumes de Mo-
nomotapa , de Sofala , &c.

La Cafrerie *mélangée* , qui comprend la
côte de Zanguebar , où sont les royaumes
de Mofambique , de Quiloa , de Mélinde ;
& la côte d'Ajan , où sont la république
de Brava , Magadoxo , & Ançagurel dans
les terres.

Notions générales concernant les Peuples.

Langues. Excepté la Langue Arabe en usage sur toute la côte de Barbarie , les autres Langues de l'Afrique nous sont inconnues.

Religion. Il en est de même des Religions qui toutes ont pour objet l'idolâtrie , excepté le Mahométisme , professé par les nations barbaresques.

Gouvernemens. Le despotisme domine dans toute l'Afrique : on n'y connoît qu'une République ; c'est celle de Brava.

Souverains. L'intérieur de l'Afrique renferme une multitude de petits Etats , dont les Souverains sont autant de petits tyrans. Le Roi de Maroc paroît être puissant ; les autres Etats de la Barbarie sont des espèces de Régences sous la protection du Grand-Seigneur. On dit le Dey d'Alger , & le Bey de Tunis , de Tripoli , &c. Le Souverain de l'Abyssinie , appelé Grand Négus , fut long-tems nommé le *Preste-Jean*.

I V.

D E L' A M É R I Q U E.

É T E N D U E. L'Amérique s'étend au nord jusqu'au-delà du cercle polaire , & au sud jusqu'au 56.^e degré de latitude méridionale. Elle s'étend depuis le 210.^e ou 220.^e degré de longitude dans sa partie septentrionale , jusqu'au 342.^e degré dans la partie méridionale.

Elle peut avoir depuis le cap de Horn

au sud , jusques vers le 80.^e degré de latitude septentrionale , 2400 lieues ; & de large , dans sa partie septentrionale , environ 820 lieues ; dans sa partie méridionale 1820.

Au sud elle est dans le onzième climat d'heures , & au nord dans le quatrième climat de mois ; en sorte que son plus long jour au sud est de 17^h 30', & au nord , au moins de quatre mois.

BORNES. Elle est entourée de tous côtés par la mer : on remarque au sud le détroit de Magellan.

FORME. Elle forme deux parties considérables jointes ensemble par l'isthme de Panama.

DIVISION DES TERRES. *Montagnes.* Les plus considérables sont dans l'Amérique méridionale , où se trouvent les chaînes des CORDILIÈRES du Pérou & du Chili , très-élevées ; & les monts POPAÏANS , dans la Terre-Ferme , &c.

Isthme. Le plus connu est celui de PANAMA , qui peut avoir 46 lieues dans sa plus grande largeur , & 14 dans sa moindre.

Caps. Les principaux sont le cap BRETON , à l'ouest du Canada ; celui de la FLORIDE , au sud de cette presqu'île ; le cap S. AUGUSTIN , à la pointe la plus

occidentale de l'Amérique méridionale ; le cap F R O W A R T , le plus méridional du nouveau Continent ; le cap de H O R N , plus au sud & tenant à la terre des Etats ; & le cap K O R R E N T È S , au sud-ouest du Mexique , dans la grande mer.

Iles. On trouve à l'est de l'Amérique septentrionale , les îles de T E R R E - N E U V E , du cap B R E T O N , de S. J E A N , d' A N T I C O S T I ; vers le sud de cette partie , les L U C A Ï E S , dont les principales sont *Bahama* & *S. Sauveur* ; à l'entrée du golfe du Mexique , les A N T I L L E S ; les grandes sont *Cuba* , la *Jamaïque* , & *S. Domingue* , où sont le Cap & le Port-au-Prince , villes assez considérables ; les petites sont la *Martinique* , la *Guadeloupe* , la *Marie-Galante* , la *Marguerite* , la *Trinité*. Entre l'Amérique & l'Europe sont les A Ç O R E S , dont la principale est *Tercère*.

Au sud-est de l'Amérique méridionale , sont les îles M A L O U Ï N E S .

Entre l'Amérique & les îles de l'Asie ; on trouve plusieurs îles : les plus connues sont l'île de *Fernandez* , à la hauteur du Chili ; les îles *Enchantées* ou *Gallopagos* ; à la hauteur du Pérou ; & plus loin à l'ouest , l'île d'Otaïti ou de Taïti , découverte récemment par les Anglois , & peu après par les François.

DIVISION DES EAUX. Golfe. Le golfe de S. LAURENT, à l'est de l'Amérique septentrionale; celui du MEXIQUE, entre les deux Amériques; & celui de PANAMA, à l'ouest de cet isthme.

Baies. Les baies d'HUDSON, de BAFFIN, au nord-est de l'Amérique septentrionale; & la baie d'HONDURAS, dans le golfe du Mexique.

Détroits. Celui de Dawis, à l'entrée de la baie de BAFFIN; celui de MAGELLAN, au sud, entre la terre des Patagons & la terre de Feu; & vers le sud-ouest, celui de LE MAIRE, entre la terre de Feu & la terre des Etats.

Lacs. Les principaux sont dans l'Amérique septentrionale, & communiquent entr'eux: ce sont le lac SUPÉRIEUR, le lac MICHIGAN, le lac HURON, le lac ÉRIÉ, & le lac ONTARIO, dont les eaux communiquent au fleuve S. Laurent.

Fleuves. Le fleuve S. LAURENT, qui avec les lacs qu'on vient de nommer, forme une suite d'eau de plus de 900 lieues.

Le MISSISSIPPI dans la Louisiane; il a plus de 700 lieues.

Dans l'Amérique méridionale sont

L'ORÉNOQUE, qui, en y comprenant le Cotoka, a plus de 575 lieues: il coule au nord:

Le MARANON , qu'on prononce Maragnon , ou fleuve des Amazones , qui a plus de 1200 lieues , & coule de l'ouest à l'est :

La MADERA , qui se jette dans le précédent , & a plus de 660 ou 670 lieues :

Le RIO DE LA PLATA , ou fleuve d'Argent dans le Paraguai : en remontant jusqu'à la source du Parana , il a plus de 800 lieues.

Division politique de l'Amérique.

L'Amérique septentrionale renferme ;

1.° Le CANADA ; capit. QUEBEC , sur le fleuve S. Laurent.

2.° Les POSSESSIONS ANGLOISES , outre le Labrador qui est au nord.

L'Acadie ; capit. PORT-ROYAL.

La nouvelle Angleterre ; capit. BOSTON.

La nouvelle York ; capit. NEWYORK.

La Pensilvanie ; capit. PHILADELPHIE.

Le Marie-Land ; capit. ANNAPOLIS.

La Virginie ; capit. JAMES-TOWN.

La Caroline ; capit. CHARLES-TOWN.

Tous ces pays sont soumis à des Anglois.

3.° La FLORIDE ; capit. S. AUGUSTIN.

4.° La LOUISIANE ; capitale la NOUVELLE ORLÉANS.

5.° Le MEXIQUE ; capit. MEXICO.

6.° Le NOUVEAU MEXIQUE ; capitale SANTA-FÉ.

7.° La CALIFORNIE , n'ayant point de lieu considérable.

Ces Pays appartiennent aux Espagnols.

Il existe à l'ouest du Canada une grande étendue de terres très-peu connue.

L'Amérique méridionale comprend,

1.° La TERRE-FERME , où sont PORTO-BÉLO , CARTHAGÈNE , aux Espagnols.

2.° La GUYANE Hollandoise , où est PARAMARIBO , sur la rivière de Surinam ; la Guyanè Française , où est CAYENNE.

3.° Le PÉROU , où sont QUITO sous l'équateur ; LIMA , plus au sud.

4.° Le CHILI , où sont SANT IAGO , la CONCEPTION , &c.

Ces deux pays sont aux Espagnols.

5.° Le PAYS DES AMAZONES , sans lieu considérable : *la partie orientale* est aux Espagnols ; *la partie occidentale* , aux Portugais.

6.° Le PARAGUAI , où sont l'ASSOMPTION & BUÉROS-AIRES , aux Espagnols.

7.° Le BRÉSIL , où sont S. SALVADOR , RIO-JANÉIRO , aux Portugais.

8.° La terre MAGELLANIQUE , indépendante , & renferme le pays des Pata-

gons , peuple d'une stature & d'une force un peu au-dessus de la nôtre.

Notions générales concernant les Peuples.

Les naturels de l'Amérique ont presque disparu des pays soumis aux nations européennes ; les Sauvages des autres contrées sont peu connus.

On va reprendre quelques Etats de l'Europe qu'il importe de connoître un peu plus en détail.

DE LA FRANCE.

La France s'étend entre le 13.^e degré de longitude , & le 25.^e depuis Brest jusqu'au Rhin en Alsace , & depuis le Mont-Louis en Roussillon , au 42.^e degré de latitude , jusqu'à Dunkerque , au 51.^e : ce qui donne 200 lieues de l'ouest à l'est , & 225 du sud au nord.

Ses bornes sont , au *nord* , la Manche & les Pays-Bas ; à l'*est* , le Rhin qui la sépare de l'Allemagne , la Suisse , la Savoie , & les Alpes qui la séparent de l'Italie ; au *sud* , la méditerranée , & les Pyrénées qui la séparent de l'Espagne ; à l'*ouest* , l'océan.

Ses principales rivières sont ,

1.^o La SEINE , qui commence à Sainte-

Seine en Bourgogne, passe en Champagne, dans l'Ile de France, en Normandie, & se jette dans la mer au Havre-de-Grace.

2.^o La LOIRE, qui commence dans les montagnes du Vivarais, passe dans le Velay, le Forez, le Bourbonnois, le Nivernois, l'Orléanois, la Touraine, l'Anjou, & dans la partie méridionale de la Bretagne, où elle se rend dans la mer à l'ouest de Nantes.

3.^o Le RHONE, qui commence au mont Furca en Suisse, traverse le Valais, le lac de Genève, côtoie la Savoie, vient à Lyon, tourne au sud, sépare le Languedoc du Dauphiné, entre en Provence, & se rend dans la méditerranée.

4.^o La GARONNE, qui commence au Val-d'Aran dans les Pyrénées, traverse le pays de Comminge, passe à Toulouse, dans l'Agenois, à Bordeaux, reçoit la Dordogne au bec d'Ambès, prend le nom de *Gironde*, & se jette dans la mer à la tour de Cordouan.

*Division de la France en quarante
Gouvernemens (c).*

On divise la France en 40 Gouverne-

(c) On trouvera dans la Table géographique de l'Histoire de France une courte notice sur l'historique

mens militaires, dont *trente-deux* renferment des Provinces, & les *huit* autres seulement quelques Villes.

Les 32 grands Gouvernemens formeront la division qu'on va suivre : on en compte

Huit au nord ; 1.^o la Flandre Francoise ; 2.^o l'Artois ; 3.^o la Picardie ; 4.^o la Normandie ; 5.^o l'Isle de France ; 6.^o la Champagne ; 7.^o la Lorraine ; 8.^o l'Alsace.

Treize au milieu ; 1.^o la Bretagne ; 2.^o le Maine ; 3.^o l'Anjou ; 4.^o la Touraine ; 5.^o l'Orléanois ; 6.^o le Berry ; 7.^o le Nivernois ; 8.^o la Bourgogne ; 9.^o la Franche-Comté ; (en revenant vers la mer), 10.^o le Poitou ; 11.^o l'Aunis ; 12.^o la Marche ; 13.^o le Bourbonnois.

Onze au midi ; 1.^o celui de la Saintonge, qui renferme aussi l'Angoumois ; 2.^o le Limosin ; 3.^o l'Auvergne ; 4.^o le Lyonnais ; 5.^o le Dauphiné ; (en revenant vers la mer) 6.^o la Guyenne ; 7.^o le Béarn ; 8.^o le Comté de Foix ; 9.^o le Roussillon ; 10.^o le Languedoc ; 11.^o la Provence.

Les huit petits Gouvernemens sont ceux ; 1.^o de Paris ; 2.^o du Boulonnois ; 3.^o du Havre-de-Grace ; 4.^o du Saumurois ; 5.^o de

de chacune des Provinces de ce Royaume, où elles sont à leur rang dans l'ordre alphabétique.

Metz & Verdun ; 6.^o de Toul ; 7.^o de Sedan ; 8.^o de l'île de Corse.

GOUVERNEMENS DU NORD.

1. *Gouvernement de Flandre (d).*

Il renferme

1.^o La Flandre , où sont *Dunkerque* , port ; *LILLE* , cap. sur la Deule ; & *Douai* sur la Scarpe.

2.^o Le Cambresis ; *CAMBRAI* , capit. sur l'Escaut.

3.^o Le Haynault , où sont *Condé* , au confluent de la Haine & de l'Escaut ; *VALENCIENNES* , capit. sur l'Escaut ; & *Landrecis* , sur la Sambre.

2. *G. de l'Artois.*

L'Artois a pour villes principales *Saint-Omer* , sur l'Aa ; *Aire* , sur la Lys ; *Lens* ; *ARRAS* , capit. sur la Scarpe ; & *Bapaume*.

3. *G. de Picardie.*

La Picardie se divise en *haute* & en *basse*.

I. La *basse* renferme , 1.^o le Pays recon-

(d) On aura soin , en nommant les Villes , de commencer toujours par les plus septentrionales ; & la Capitale de chaque Province sera toujours en petites majuscules.

quis ,

quis , où est *Calais* , port ; 2.^o le Boulonnois , où est Boulogne (e) , port ; 3.^o le Vimeux , où est S. Valery ; 4.^o le Ponthieu , où est *Abbeville* , capit. de la basse Picardie , sur la Somme.

II. La *haute* renferme , 1.^o l'Amiennois ; AMIENS , sur la Somme ; 2.^o le Santerre , où est *Peronne* , sur la Somme ; 3.^o le Vermandois , où est S. *Quentin* , sur la Somme ; 4.^o & la Thiérarche , où est *Guise* , sur l'Oise.

4. G. de Normandie.

La Normandie se divise en *haute* & en *basse*.

I. La *haute* renferme trois Diocèses ; un Archevêché , celui de Rouen , & deux Evêchés , celui d'Evreux & celui de Lisieux.

Le Diocèse de Rouen renferme , 1.^o le pays de Caux , où sont *Eu* , sur la Bresle ; *Dieppe* , capit. port ; *Caudebac* , sur la Seine ; 2.^o (vers l'embouchure de la Seine) le Roumois , *Quillebeuf* , capit. sur la Seine ; *Elbeuf* , sur la Seine ; 3.^o le Vexin Normand ; ROUEN , capit. sur la Seine ; 4.^o le Bray , *Gournai* , sur l'Epte ; & *Forges*.

(e) On nomme ici le Boulonnois pour conserver l'ordre géographique ; il faut se ressouvenir qu'il est un des huit petits Gouvernemens.

Le Diocèse d'Evreux a pour capitale *Evreux*, sur l'Iton.

Le Diocèse de Lisieux a pour capitale *Lisieux*, sur le Touque.

II. *La basse Normandie* renferme quatre Diocèses.

Celui de *Séez*, sur l'Orne, où sont *Argentan* & *Falaise*.

Celui de *Bayeux*, sur l'Aure, où est *Caën*, sur l'Orne, & capit. la basse Normandie.

Celui de *Coutances*, sur la Soule, où sont *Cherbourg*, port, & *Valogne*.

Celui d'*Avranches*, sur la Sée, où est le mont S. Michel, sur un rocher.

5. *G. de l'Ile de France.*

Il renferme dix petits pays ; savoir ;
 1.^o au nord-est le Laonnois ; *Laon*, cap. *Noyon* ; 2.^o le Soissonnois ; *Soissons*, cap. sur l'Aisne ; 3.^o le Valois ; *Compiègne*, sur l'Oise ; *Crépi*, capit. *Senlis* ; 4.^o le Beauvoisis, *Clermont*, *Beauvais*, capit. sur le Thérin ; 5.^o le Vexin François, *Chauumont*, *Magni*, *Pontoise*, capit. sur l'Oise ; 6.^o l'Ile de France propre ; PARIS, (f) capit. sur la Seine ; *Saint-Germain*, sur la Seine ; *Versailles* ; 7.^o le Mantois, *Mantes*,

(f) Paris est un des petits Gouvernemens.

capit. sur la Seine; *Dreux*, au sud-ouest; 8.^o le *Hurepoix*, *Dourdan*, capit. 9.^o la Brie François, *Brie-Comte-Robert*, cap. *Corbeille*, sur la Seine; 10.^o le Gâtinois François; *Melun*, capit. sur la Seine; *Fontainebleau*, *Nemours*, sur la Loire.

6. G. de Champagne.

Il renferme la Champagne & la Brie.

I. La Champagne se divise en *haute* & en *basse*.

La haute renferme, 1.^o le Rhételois; *Mézières*, sur la Meuse; *Sedan* (g), sur la Meuse; *Réthel*, capit. appelée aussi *Mazarin*; 2.^o le Rhémois; *Rheims*, cap. sur la Vesle; *Epernay*, sur la Marne; *Sainte-Menehould*, sur l'Aisne; 3.^o le Per-tois; *Vitry-le-François*, capit. sur la Marne; *S. Dizier*, sur la Marne.

La basse Champagne renferme, 1.^o la Champagne propre; *Troyes*, capit. sur la Seine; 2.^o au sud-ouest le Senonois; *Sens*, capit. sur l'Yonne; *Joigni*, *Tonnerre*; 3.^o le Vallage; *Joinville*, capit. sur la Marne; *Bar-sur-Aube*; 4.^o le Bassi-gni; *Chaumont*, capit. sur la Marne; *Langres*, *Bourbonne-les-Bains*.

II. La Brie se divise en *haute* Brie; *Meaux*,

(g) L'un des huit petits Gouvernemens.

capitale de toute la Brie , sur la Marne ; en *basse* Brie , où est *Provins* , capit. & en Brie *pouilleuse* , où est *Château-Thierry* , capit. sur la Marne.

7. *G. de Lorraine.*

Il comprend la Lorraine & le Barrois , divisés en 25 Bailliages royaux , & en 7 Prévôtés.

I. Les principales Villes de la Lorraine , en commençant au nord-ouest , sont *Longwis* , sur la *Chiers* ; *Briey* , *Bouzonville* , sur la *Nied* ; *Sarguemines* , sur la *Sarre* ; *Fenestrange* , sur la *Sarre* ; *Dieuze* , sur la *Seille* ; *Château Salins* , sur la petite *Seille* ; *Nomeny* , sur la *Seille* ; *NANCY* , capit. sur la *Meurthe* ; *Luneville* , sur la *Meurthe* ; *Vezelize* , sur le *Brénon* ; au sud-ouest , la *Marche* , sur le *Mouzon* ; au sud , *Darney* , sur la *Sarre* ; *Remiremont* , sur la *Moselle* ; & au sud-est , *Sainte-Marie-aux-Mines* , sur les frontières de l'*Alsace*.

II. Les principales Villes du Barrois sont *Pont-à-Mousson* , sur la *Moselle* ; *Saint-Mihel* , sur la *Meuse* ; *Bar-le-Duc* , cap. sur l'*Orney*.

Au nord-est le *Clermontois* , où sont *Clermont* en *Argonne* , capit. sur l'*Aire* ; *Dun* , sur la *Meuse* ; *Jametz* , & *Stenay* , sur la *Meuse*.

Des Trois Evêchés (h).

I. Le Gouvernement de Metz & de Verdun renferme le pays *Messin* & le *Verdunois*.

Le pays *Messin* a pour Villes principales au nord-ouest, *Carignan* ou *Yvois*; *Montmédi*, *Longvic*, *Thionville*, sur la *Moselle*; *Vaudrevange*, *Sarre-Louis*, toutes deux sur la *Sarre*; METZ, capit. *Vic*, *Moyenvic*, sur la *Seille*; & *Salsbourg*, vers l'*Alsace*.

Le *Verdunois* a pour capitale VERDUN, sur la *Meuse*.

II. Le Gouvernement de Toul a pour capit. TOUL, sur la *Moselle*.

Les Principautés Allemandes de *Sarbrück* & de *Salm*, sont enclavées dans la *Lorraine*, vers l'*Alsace*.

8. G. de l'*Alsace*.

Il comprend l'*Alsace* & le *Suntgau*, au sud.

I. L'*Alsace* se divise en *basse* & en *haute*.

La *basse* renferme *Landau*, au nord; *Haguenau*, *Saverne*, STRASBOURG, cap. sur l'*Ill*; *Schélestat*, sur l'*Ill*.

(h) On a vu, pag. 135 & 136, que les Trois Evêchés étoient des petits Gouvernemens.

La haute comprend *Colmar*, capit. & *Neuf-Brisack*.

II. Le *Suntgau* a *Béford*, capit. & *Huningue*, sur le Rhin.

La ville de *Mulhausen*, qui se trouve enclavée ici, n'appartient point à la France; elle est alliée des Suisses.

GOUVERNEMENS DU MILIEU.

9. G. de Bretagne.

La Bretagne se divise en *haute* & en *basse*.

I. La haute renferme cinq Evêchés; savoir, ceux, 1.^o de *S. Brieux*, port; *Lamballe*; 2.^o de *S. Malo*, port; *Montfort*; 3.^o de *Dol*; 4.^o de *RENNES*, capit. sur la *Vilaine*; 5.^o de *Nantes*, sur la *Loire*.

La basse renferme les Diocèses, 1.^o de *S. Paul-de-Léon*, *Brest*, port; 2.^o *Tre-guier*; 3.^o de *Quimper*; 4.^o de *Vannes*, port; l'*Orient*, port.

10. G. du Maine.

Il comprend le Maine & le Perche.

I. Le Maine se divise en *haut*, où se trouvent le *MANS*, capit. sur la *Sarte*; *Sablé*, sur la *Sarte*; & en *bas*, où sont *Mayenne*, capit. & *Laval*, toutes deux sur la *Mayenne*.

II. Le Perche renferme *Mortagne*, *Bélesme* & *Nogent-le-Rotrou*, qui prétendent toutes à l'honneur d'en être la Capitale.

11. G. d'Anjou.

L'Anjou se divise en *haut*, où est *Château-Gontier*, la *Flèche*, sur le Loir; ANGERS, capit. sur la Sarthe; & en *bas*; où sont le *Pont-de-Cé*, sur la Loire; *Saumur*, capit. *Fontevraud* (i).

12. G. de la Touraine.

La Touraine peut se diviser en Touraine septentrionale, où est TOURS, sur la Loire; & en Touraine méridionale, où sont *Amboise*, capit. sur la Loire; *Chinon*, l'*Ile Bouchard*, *Preuilli*.

13. G. de l'Orléanois.

Ce Gouvernement renferme;

I. La Beauce, où sont, dans le pays Chartrain, *Chartres*, sur l'Eure, cap. dans le Dunois; *Châteaudun*, capit. sur le Loir; dans le Vendomois, *Vendôme*, capit. aussi sur le Loir.

II. Le Blaisois, où sont *Blois*, capit. sur la Loire; *Romorentin*, sur la Soudre.

(i) C'est un des huit petits Gouvernemens.

III. L'Orléanois propre , où sont *Pithiviers* , ORLÉANS , capit. sur la Loire ; *Beaugency* , aussi sur la Loire.

IV. Le Gâtinois Orléanois , où sont *Etampes* , *Montargis* , capit. sur le Loir ; *Gien* & *Briare* , toutes sur la Loire.

14. G. du Berry.

Le Berry se divise en *haut* , où est BOURGES , capit. sur l'Yèvre ; & en *bas* , où sont *Iffoudun* , capit. *Châteauroux* & la *Châtre* , sur l'Indre.

15. G. du Nivernois.

Ses principales villes sont *Cosnes* , sur la Loire ; *Clamecy* , sur l'Yonne ; la *Charité* & NEVERS , capit. ces deux Villes sont sur la Loire.

16. G. de Bourgogne.

Il renferme la Bourgogne , la Bresse & le Bugey.

I. La Bourgogne se divise en huit petits pays ; 1.^o l'Auxerrois , où est *Auxerre* , cap. sur l'Yonne ; 2.^o l'Auxois , où sont *Semur* , capit. sur l'Armançon , & *Arnay-le-Duc* ; 3.^o le pays de la Montagne ; *Bar-sur-Seine* , & *Châtillon-sur-Seine* , capit. 4.^o le Dijonnois ; DIJON , capit. sur l'Ouche ;

Auxonne, sur la Saône; *S. Jean-de-l'Osne*, aussi sur la Saône; *Nuits & Beaune*; 5.^o l'Autunois; *Autun*, capit. *Bourbon-Lancy*, au sud-ouest; 6.^o le Châlonnois; *Châlons-sur-Saône*, capit. 7.^o le Charolois; *Charolles*, capit. & *Parai-le-Monial*; 8.^o le Mâconnois; *Tournus*, sur la Saône; *Cluni*, sur la Grosne; & *Mâcon*, capit. sur la Saône.

II. La Bresse, BOURG, capit. & *Mont-Luel*, au sud-ouest.

III. Le Bugey, BELLEY, capit. au sud.

Au sud-ouest de la Bresse est la Principauté de Dombes, qui a pour capitale TRÉVOUX, sur la Saône.

17. G. de la Franche-Comté.

On la partage en quatre grands Bailliages; 1.^o le Bailliage d'Amont, où sont *Luxeuil*, *Lure*, *Vezoul*, capit. & *Gray*; 2.^o celui de BESANÇON, capit. sur le Doux; 3.^o celui de Dole, où sont *Dole*, capit. sur le Doux, & *Ornans*, à l'est, sur la Lame; 4.^o celui d'Aval, où sont *Salins*, capit. *Arbois*, *Poligni*, *S. Claude*.

18. G. de Poitou, à l'ouest, près de la mer.

Le Poitou se divise en *haut* & en *bas*;

le *haut* renferme *Loudon*, *Chatellerau*, *Mirebeau*, *POITIERS*, sur le *Clain*; & *Mauléon*, vers le nord-ouest; le *bas* comprend la *Roche-sur-Yon*, *Luçon*, *Fontenai-le-Comte*, capit. sur la *Vendrée*.

Les îles de *Noirmoutier* & d'*Yeu* sont à peu de distance à l'ouest.

19. G. de l'Aunis.

L'Aunis renferme *Rochefort*, port, la *ROCHELLE*, port, capit.

Les îles de *Rhé* & d'*Oléron* sont à peu de distance à l'ouest.

20. G. de la Marche.

La Marche se divise en *haute*, où sont *GUÉRET*, capit. & *Bourganeuf*; & en *basse*, où sont le *Dorat*, capit. & *Grandmont*.

21. G. du Bourbonnois.

Le Bourbonnois se divise en *haut*, où est *MOULINS*; & en *bas*, où sont *Bourbon-l'Archambaut*, capit. *Mont-Luçon*, près de la mer.

GOVERNEMENS DU MIDI.

22. G. de Saintonge.

Il renferme la *Saintonge* & l'*Angoumois*.

I. La Saintonge se divise en *haute*, où sont SAINTES, capit. sur la Charente, & Pons, sur la Suique; & en *basse*, où sont Saint-Jean-d'Angeli, capit. & Marennes, près la mer.

II. L'Angoumois a pour principales villes ANGOULÊME, capit. Cognac & Jarnac.

23. G. du Limosin.

Le Limosin se divise en *haut*; LIMOGES, capit. sur la Vienne; & en *bas*, où sont Uzerche, sur la Vézère; Tulle, capit. sur la Corrèze; Brives & Brivezac, sur la Dordogne.

24. G. de l'Auvergne.

L'Auvergne se divise en *basse* & en *haute*; la *basse* renferme, 1.^o la Limagne, où sont Aigue-Perce, Riom, CLERMONT, capit. Issoire, sur l'Allier; & Brioude, aussi sur l'Allier; 2.^o la basse Auvergne orientale, où est Thiers ou Tiers; 3.^o la basse Auvergne occidentale, où sont Evaux, dans le Combrailles; & Sermur, dans le pays de Franc-Aleu. La *haute* Auvergne renferme Murat, Saint-Flour, capit. & Aurillac, au sud-ouest.

25. G. du Lyonnais.

Le Lyonnais renferme, 1.^o le Lyonnais

propre ; **LYON**, capit. au confluent de la Saône & du Rhône ; *Condrieux* ; 2.^o le Beaujolois ; *Villefranche*, capit. 3.^o le Forez ; *Roanne & Feurs*, sur la Loire ; *Montbrison*, capit. *Saint-Etienne*, au sud.

26. G. du Dauphiné.

Le Dauphiné se divise en *haut* & en *bas* ; le haut comprend , 1.^o le Graillevaudan ; **GRENOBLE**, capit. sur l'Isère ; 2.^o le Royanès ; *Pont de Royan*, capit. 3.^o les Baronnies ; le *Buis*, capit. 4.^o le Gapençois ; *Gap*, capit. 5.^o l'Embrunois ; *Embrun*, capit. 6.^o le Briançonnois ; *Briançon*, capit. Le *bas* Dauphiné comprend , 1.^o les Viennois , où sont *Vienne*, capit. sur le Rhône ; *Romans*, sur l'Isère ; 2.^o le Valentinois , où sont *Valence & Montlimart*, sur le Rhône ; & *Crest*, sur la Drome ; 3.^o le Tricastin ; *S. Paul trois-Châteaux*, capit. 4.^o le Diois ; *Die*, capit. sur la Drome, vers l'est.

27. G. de la Guyenne.

Ce Gouvernement renferme la Guyenne & la Gascogne.

I. La Guyenne renferme , 1.^o la Guyenne propre ou le Bourdelois , où sont *B'aye*, **BORDEAUX**, capit. toutes deux sur la Garonne ; 2.^o le Périgord, divisé en

haut, où sont *Périgueux*, capit. sur l'Ile ; & *Bergerac*, sur la Dordogne ; & en *bas*, où est *Sarlat*, capit. 3.^o le Bazadois, où sont *Langon*, sur la Garonne ; *Bazas*, capit. 4.^o l'Agénois, où sont *Clérac*, sur le Lot, & *Agen*, capit. sur la Garonne ; 5.^o le Querci, divisé en *haut*, où est *Cahors*, capit. sur le Lot ; & en *bas*, où est *Montauban*, capit. sur le Tarn ; 6.^o le Rouergue, divisé en Comté de Rouergue, où est *Rodez*, capit. sur l'Avairon ; en *basse* Marche, où est *Villefranche*, capit. sur l'Avairon ; & en *haute* Marche, où est *Milhaud*, capit. sur le Tarn.

II. La Gascogne renferme, 1.^o les Landes ; *Dax*, capit. sur l'Adour ; 2.^o la Chalosse, renfermant la Chalosse propre, où est *Séver*, capit. sur l'Adour ; le Tursan, où est *Aire*, capit. sur l'Adour ; le Marsan, où est *Mont-de-Marsan*, capit. sur la Médouse ; 3.^o le Condomois, où sont *Nérac* & *Condom*, capit. tous deux sur la Baïse ; 4.^o l'Armagnac, où sont *Lezouze*, sur le Gers ; *Auch*, capit. aussi sur le Gers ; 5.^o le pays des Basques, renfermant le Labour, où sont *Bayonne*, capit. sur l'Adour ; *S. Jean-de-Luz*, toutes deux ports ; & le Vicomté de Soule, dont la capit. est *Muléon* ; 6.^o le Bigorre, où sont *Tarbes*, capit. *Bagnères* & *Barèges* ; 7.^o le

Comminges, où sont *Lombez* & *Saint-Bertrand*, capit. près de la Garonne; 8.^o le *Conserans*; *Saint-Lizier*.

28. G. de Béarn.

Ce Gouvernement renferme le Béarn & la basse Navarre.

I. Le Béarn renferme *Orthez*, *Lescar*, *PAU*, capit. & *Oléron*.

II. La basse Navarre a pour capitale; *Saint-Jean-pied-de-Port*.

29. G. de Foix.

Le Comté de Foix renferme *Pamiers*; *FOIX* & *Tarascon*, toutes trois sur l'Arriège; & *Aubone*, connu par sa belle Vallée.

30. G. de Roussillon.

Le Roussillon se divise en trois parties; 1.^o. la Viguerie de Perpignan, où sont *Salces* & *PERPIGNAN*, capit. sur le Tet; 2.^o. la Viguerie de Conflans, où est *Villefranche*; 3.^o. la Cerdagne Française, où est *Mont-Louis*.

31. G. de Languedoc.

Ce Gouvernement renferme le haut & le bas Languedoc, & les Cévennes.

I. Le haut Languedoc renferme *neuf*

Diocèses ; savoir , ceux , 1.^o de *Montauban* , dont la capitale est dans le Quercy ; 2.^o d'*Alby* , sur le Tarn ; 3.^o de *Toulouse* , capit. sur la Garonne ; 4.^o de *S. Papoul* ; 5.^o de *Lavaur* ; 6.^o de *Castres* , sur l'Agoût ; 7.^o de *Rieux* , sur la Risle ; 8.^o de *Comminges* , (en partie) *Valentine* , sur la Garonne ; 9.^o de *Mirepoix* , sur le Lers.

Le bas Languedoc renferme onze Evêchés ; ceux , 1.^o de *S. Pons* ; 2.^o de *Carcaffonne* , sur l'Aude ; 3.^o d'*Aleth* , aussi sur l'Aude ; 4.^o de *Narbonne* ; 5.^o de *Beziers* ; 6.^o d'*Agde* ; 7.^o de *Montpellier* , où sont aussi *Lunel* , *Frontignan* ; 8.^o de *Nîmes* ; de plus *Beaucaire* , sur le Rhône ; 9.^o *Lodève* , sur la Lergne ; 10.^o d'*Alès* ou *Alais* , sur le Gordon ; 11.^o d'*Uzès* , de plus le *Pont du Saint-Esprit* , sur le Rhône.

II. Les Cévennes renferment , 1.^o le *Velai* ; le *Puy* , capit. sur la Loire ; 2.^o le *Gévaudan* , où est *Mende* , capit. sur le Lot ; 3.^o le *Vivarais* , où sont *Tournon* , sur le Rhône , *Joyeuse* & *Viviers* , capit. sur le Rhône.

32. G. de Provence.

La Provence se divise en *haute* & en *basse*.

La haute renferme six Diocèses ; 1.^o *Apt* ;

2.^o *Sisteron* ; 3.^o *Digne* ; 4.^o *Riez* ; 5.^o *Se-
nez* ; 6.^o *Glandève*.

La basse renferme sept Diocèses ; 1.^o *Aix* ;
sur l'Arc ; 2.^o *Arles* , sur le Rhône ; 3.^o *Mar-
seilles* , port ; 4.^o *Toulon* , port ; 5.^o *Fré-
jus* ; 6.^o *Grace* ; & de plus *Antibes* , port ;
7.^o *Vence*.

Au sud de la Provence sont près de la
côte , les îles d'*Yères* , & à quelque dis-
tance l'île de *C O R S E* , qui appartient
aussi à la France.

Au nord-ouest de la Provence sont ,

1.^o Le Comtat Venaissin , où est *A V I-
G N O N* , sur le Rhône , au Pape.

2.^o Le territoire d'*O R A N G E* : cette
Ville est près du Rhône , à l'est.

Remarques particulières.

Le Royaume de France existe depuis l'an 420 ,
& dans ce long intervalle il a eu 67 Rois depuis
Pharamond jusqu'à Louis XVI. On les divise en
trois races : la première en a donné 22 ; la se-
conde , 13 ; & la troisième , 32.

Le Royaume renferme 21 Universités , 19
Archevêchés , 116 Evêchés , 13 Parlemens ,
11 Chambres des Comptes , 9 Cours des Aides ,
2 Conseils Souverains , & 1 Conseil Provincial
en Artois ; une Cour & 30 Hôtels des Monnoies.
Elle est divisée , pour les Finances , en 32 Géné-
ralités , dont 12 sont sans Elections.

Ses principaux ports sont , sur l'Océan , *Dun-
kerque* , *Calais* , *Boulogne* , *Dieppe* , le *Havre* ,

S. Malo, Brest, l'Orient, Port-Louis, la Rochelle, Rochefort, Bordeaux, Bayonne, & Saint-Jean-de-Luz. Ceux de la Méditerranée sont Cette, Marseilles, Toulon, Antibes.

DES PAYS-BAS ET DES PROVINCES-UNIES.

Des Pays-Bas.

Les Pays-Bas sont situés au nord-est de la France. On y compte neuf Provinces ; savoir,

Entre la mer & la France, à l'ouest, & le pays de Liège, à l'est ;

1.^o La FLANDRE, qui se divise en quatre quartiers, de *Bruges*, de *Gand*, d'*Ypres* & de *Tournai*, ou *Tournaisis*.

2.^o Le BRABANT, où sont *Louvain* & *Bruxelles*, capit.

3.^o Le HAYNAULT, où est *Mons*, cap.

4.^o Le NAMUROIS ; *Namur*, capit.

5.^o La Seigneurie de *Malines* ;

6.^o La Seigneurie d'*Anvers* ;

Entre le pays de Liège, à l'ouest, & la Westphalie, à l'est ;

7.^o Le Duché de GUELDRES, ou *Geldre méridionale* ; *Gueldre* (au Roi de Prusse) & *Ruremonde*, capit.

8.^o Le Duché de LIMBOURG ; *Limbourg*, capit.

9.^o Le Duché de LUXEMBOURG;
Luxembourg, capit.

DES PROVINCES-UNIES.

Ces Provinces, au nombre de sept, faisoient autrefois partie des dix-sept Provinces des Pays-Bas. Les voici dans l'ordre le plus commode à suivre sur les Cartes.

1.^o La ZÉLANDE, qui comprend six îles principales; *Middelbourg*, capit.

2.^o La HOLLANDE, où sont *Rotterdam*, la *Haie*, *Amsterdam*, capit.

3.^o La FRISE; *Leuvarde*, capit.

4.^o La Province de GRONINGUE;
Groningue, capit.

5.^o L'OVERISSEL; *Deventer*, capit.

6.^o La GUELDE septentrionale; *Nimègue*, capit.

7.^o La Province d'UTRECHT; *Utrecht*, capit.

Ces Provinces renferment un très-grand nombre d'autres villes considérables qu'il n'a pas été possible de nommer ici.

Elles possèdent de plus en commun ce qu'on appelle *Pays de la Généralité*.... en Flandre, l'*Ecluse*; dans le Brabant, *Berg-op-zoom*, *Breda*, *Bois-le-Duc*; dans la haute Gueldre, *Venlo*; dans le Limbourg, *Falkembourg*; & dans l'Evêché de Liège, *Mastrick*.

DE LA SUISSE.

La Suisse est divisée en treize Cantons, dont sept sont Catholiques, quatre Protestans, & deux moitié Protestans & moitié Catholiques.

Ils seront aisés à trouver sur la Carte de la maniere suivante.

Au *nord*, BALE & SOLEURE, SCHAFOUSE & ZURICH.

A l'*est*, APPENZEL & GLARIS.

A l'*ouest*, FRIBOURG & BERNE.

Au *milieu*, LUCERNE, ZUG, SCHVITZ, UNDERVAL.

Au *sud*, URI.

Le Canton de Berne est le plus considérable.

Les Suisses ont des Pays qui dépendent d'eux, & des Alliés entre lesquels on distingue les *Grisons*, partagés en trois ligues, & la République de *Genève*.

DE L'ALLEMAGNE.

L'Allemagne s'étend depuis le 45.^e degré de latitude septentrionale, jusqu'au 55.^e... & depuis le 22.^e degré de longitude, jusques vers le 37.^e; ce qui fait plus

de 200 lieues de l'ouest à l'est, & 250 du sud au nord.

Elle est bornée au *nord* par le Jutland & la mer Baltique; à l'*est* par la Pologne & la Hongrie; au *sud* par une chaîne des montagnes qui la sépare de l'Italie; à l'*ouest* par la Suisse, la France & les Pays-Bas.

Ses principaux fleuves sont le Rhin, le Weser, l'Elbe, l'Oder, qui coulent du sud au nord.... & le Danube qui coule de l'ouest à l'est.

Elle se divise en neuf cercles qui renferment beaucoup d'Etats particuliers: ces cercles sont,

Trois au nord; la WESTPHALIE, la BASSE SAXE, la HAUTE SAXE;

Trois au milieu; le HAUT RHIN, le BAS RHIN, la FRANCONIE;

Trois au sud; la SOUABE, la BAVIÈRE, l'AUTRICHE.

Ses principales villes sont,

En Westphalie, *Liège*, *Munster*, *Paderborn*, COLOGNE (*k*), AIX-LA-CHAPPELLE.

Dans la basse Saxe; *Lunebourg*, *Hanoovre*, *Lawembourg*, *Magdelourg*, *Halberstadt*, BREME, HAMBOURG, & LUBECK.

Dans la haute Saxe; *Leipsick*, *Dresde*,

(*k*) Les villes libres & impériales sont en petites majuscules.

Berlin, (dans le Brandebourg) *MULHAUSEN & NORTHAUSEN*.

Dans le cercle du haut Rhin; *WORMS*, *SPIRE*, *Cassel*, *FRANCFORT*.

Dans le cercle du bas Rhin, qu'on appelle aussi cercle électoral, *Moyence*, *Trèves*, & *COLOGNE*, *Heidelberg*, & *Manheim*.

Dans la Franconie; *Wirzbourg*, *Bamberg*, *Baireuth*, *Anspach* & *NUREMBERG*.

Dans la Souabe; *AULEBOURG*, *Constance*, *Kempten*, *Stutgard*.... *Badz*, & *Dourlach*; & *ULM*.

Dans la Bavière; *Salzbourg*, *Passaw*, *RATISBONNE*; *Munich*, capit.

Dans le cercle d'Autriche; *Vienne*, capit. *Judembourg*, *Clagenfort*, *Lambach*; dans le Tirol, *Inspruck*; & l'Evêché de *Trente*.

Remarques particulières.

L'Empire est formé de la réunion de plusieurs Puissances, à la tête desquelles est l'Empereur. Après lui est le Roi des Romains, son successeur immédiat. Ils sont élus l'un & l'autre par les Electeurs, qui sont au nombre de neuf, trois Ecclésiastiques, ceux de Mayence, de Cologne & de Trèves & six Laïques; le Roi de Bohême, le Duc de Bavière, le Duc de Saxe, le Marquis de Brandebourg, le Comte Palatin du Rhin, & le Duc de Lunebourg, ou de Hanovre. On appelle Etats de l'Empire ceux qui ont voix délibératives

dans les Dietes. Ils sont divisés en *trois* classes ou Collèges : le premier est celui des Electeurs , celui des Princes & celui des villes impériales. Ils s'assemblent par Députés , & cette assemblée s'appelle la Diete de l'Empire.

DE L'ESPAGNE.

L'Espagne est située au sud-ouest de la France , dont elle n'est séparée que par les Pyrénées : elle a au sud le détroit de Gibraltar.

Ses principales rivières sont le *Tage* , qui coule à l'ouest... la *Guadiana* & le *Guadalquivir* , qui coulent au sud ; & l'*Ebre* , qui coule à l'ouest.

Ses principales divisions sont ,

- 1.^o La Galice ; *S. Jacques de Compostelle* , capit.
- 2.^o Les Asturies ; *Oviédo* , capit.
- 3.^o La Biscaye ; *Bilbao* , capit.
- 4.^o La Navarre ; *Pamplune* , capit.
- 5.^o Le Royaume d'Arragon ; *Sarragoce* , capit.
- 6.^o La Catalogne ; *Barcelone* , capit.
- 7.^o Le Royaume de Léon ; *Léon* , capit.
- 8.^o La Castille vieille ; *Burgos* , capit.
- 9.^o La Castille nouvelle ; *MADRID* , capit.
- 10.^o Le Royaume de Valence ; *Valence* , capit.

11.° Le Royaume de Murcie; *Murcie*, capit.

12.° Le Royaume de Grenade; *Grenade*, capit.

13.° L'Andalousie; *Séville*, capit. & au sud, *Cadix*.

Les bornes de cet Ouvrage ne nous permettant pas de nous étendre sur les autres Etats de l'Europe, nous renvoyons à la Géographie de la Croix, dont on prépare une nouvelle édition, avec des changemens qui la rendront d'un usage plus commode & d'un détail plus exact.

Fin de l'Abregé de la Géographie.



TABLE ALPHABÉTIQUE

DES Mots susceptibles de définition ou d'étymologie dans le Traité de la Sphère & dans l'Abrégé de la Géographie, &c.

A

AFRIQUE, l'une des trois parties du monde. Les Anciens ne la connoissoient pas toute entière ; ils ne donnoient le nom d'Afrique qu'à la partie qui se trouve sous le méridien de l'Italie, ou à peu près. Son nom paroît venir de l'oriental P-Rhé ; le Soleil dans sa force ; & aussi le midi Etym. de M. Gebelin.

AMÉRIQUE. Cette partie du monde ne fut découverte qu'en 1494 par Christophe Colomb ; elle a pris son nom d'Améric Vespuce, Florentin, qui y fit ensuite plusieurs voyages, & s'étendit plus dans le continent que n'avoit fait Colomb.

Amphisciens. Ce mot est formé du grec σκιά, (skia) ombre, & de ἀμφω (ampho) deux. Cette épithète se donne aux peuples de la zone torride, qui ont tantôt l'ombre tournée vers le nord, & tantôt vers le sud.

Antarétique, épithète du pôle austral, signifiant opposé à arétique, des mots ἀντι (anti), opposé, & d'ἄρκτος (arctos). Voyez Arétique.

Antipodes, épithète par laquelle on désigne les peuples opposés à d'autres, formée de anti & de πούς, ποδος, (pous) génif (podos) pied.

Antaciens, épithète que l'on donne quelquefois aux peuples qui sont au nord & au sud de la ligne,

TABLE ALPHABÉTIQUE, &c. 161

ligne, habitant sous le même méridien, formée d'*anti* & d'*oikos* (oikos), *demeure*.

Aphélie, éloignement du Soleil. Ce mot est formé de *hélíos* (hélios), & de *aph* (aph), venant d'*apo*, qui indique l'éloignement.

Apogée, éloignement de la terre, formé aussi d'*apo*, (apo) & de *gè*, (ghè) la Terre.

Arctique, épithète du pôle septentrional, formée du grec *arctos*, (arctos) *ours*. On trouve dans le 4^e volume du *Spectacle de la Nature*, une origine assez probable de ce nom.

Aristocratique, épithète qu'on donne aux Gouvernemens où les Nobles ont l'autorité, formée d'*aristos*, (aristos) *meilleur*, *plus excellent*, & de *kratos*, (kratos) *puissance*.

ASIE, l'une des quatre parties du monde. Son nom paroît venir de l'orient *As*, ou, comme les Massorètes *As*, *feu*, orient; d'où s'est aussi formé *Est*. Etymologie donnée par M. Gebelin.

Astre, du mot latin *aster*.

Aurore. C'est cette lumière que nous appercevons le matin avant le lever du Soleil; elle commence quand le Soleil est à-peu-près à 18 degrés près de l'horizon.

Austral, épithète donnée au pôle méridional; elle vient d'*auster*, nom grec du vent de sud.

B

BALANCE, (la) l'un des signes du Zodiaque. Les Mythologues ont dit que cette balance étoit chez les Anciens celle de Thémis. Mais on voit évidemment qu'elle a rapport à l'égalité des jours & des nuits, qui ont lieu quand on apperçoit le Soleil sous ce signe.

BÉLIER, (le) autre signe du Zodiaque. Les Mythologues ont dit que les Anciens, par ce

nom, rappelloient la mémoire de ce Bélier qui avoit porté en Colchide Phryxus & la Toison d'Or. M. l'Abbé Pluche pense que ce nom a rapport au temps où naît cet animal.

Boréal, épithète donné quelquefois au pôle septentrional, du mot grec *boréas*, le vent de nord-est, d'où ils avoient fait *borée*.

C

Caducée, symbole particulier de Mercure, formé d'un bâton autour duquel sont deux serpens entortillés, formant un nœud au milieu. Les serpens, selon M. Gebelin, étoient des emblèmes du Soleil & de la Lune, qui se rencontrent & se croisent dans l'écliptique. (*Allég. orient. T. I, p. 112.*)

Cap, pointe de terre avancée dans la mer, & terminée par une montagne. Ce mot a le plus grand rapport avec *caput* en latin, la tête.

CAPRICORNE, (le) signe du Zodiaque, le premier des trois signes de l'hiver. On peut croire qu'il a été nommé ainsi, parce qu'alors le Soleil paroît monter chaque jour de plus en plus vers la partie du Ciel la plus élevée au-dessus de nos têtes.

CHORÉGRAPHIE, description d'une région, du grec *χωρα* & *χωρη*, (chorè) région.

CYCLE, du grec *κυκλος*, *circulus* ou cercle.

CLIMAT, division de la Terre, formant une zone étroite tout autour du globe. Il y a 30 climats de chaque côté de l'équateur. *V. p. 68.*

COLORS, cercles de la Sphère, dont le nom vient de *κολορω*, (kolourô) je taille, ou je coupe, peut-être parce qu'ils se coupent réciproquement aux pôles.

COMETES, planètes qui dérivent des orbites

ALPHABÉTIQUE, &c. 163

très-elliptiques. Ce nom vient du grec κομήτης, (comètes) *chevelure*, formé de κομή, (comè) *coëffure en cheveux.*

Conjonction des planètes. Voyez p. 43 & 48.

Ce mot vient du latin *conjunctio* ou *conjungere*, joindre, réunir.

Constellation, assemblage de plusieurs étoiles; mot formé de *cum*, avec, marquant réunion, & de *stella*, étoile.

Continent, grande partie de terre environnée d'eau de toutes parts. Ce mot vient de *cum*, avec, & de *tenens*, c'est-à-dire, dont toutes les parties tiennent ensemble.

COSMOGRAPHIE, description de l'univers, formé de κόσμος, (cosmos) l'univers, & de γραφεία, (graphéia) *description.*

Crépuscule, lumière que l'on aperçoit depuis le coucher du Soleil jusqu'à ce qu'il soit à 18 degrés environ au-dessus de l'horizon. Il vient de *creperus*, incertain, c'est-à-dire, lumière non-décidée.

D

Démocratique, épithète par laquelle on désigne un Gouvernement républicain où le peuple a l'autorité; mot formé de δῆμος, (dêmos) *le peuple*, & κράτος, (cratos) *puissance.*

Despotique, épithète par laquelle on désigne un pouvoir absolu; du grec Δεσποτης, (despotès) *maître.*

DÉTROIT, espace de mer resserré entre deux terres, & joignant ensemble deux mers plus considérables.

DUNES, collines de sable sur le bord de la mer.

E

ECLIPSES. Voyez pag. 46. Ce mot est formé du grec *εκλεπεῖν*, (eclepéin) *défaillir*, *éclipser*. C'est du même mot grec que s'est formé *éclipse*.

ECLIPTIQUE, grand cercle de la Sphère qui a la même étymologie qu'*éclipses*. (Voyez de plus pag. 26.)

ECREVISSE, signe du Zodiaque, le premier des trois signes de l'été; en latin *cancer*. Il est probable que l'on a donné ce nom à ce signe, parce qu'alors le Soleil semble retourner en arrière en s'éloignant de nous & allant à reculons comme les écrevisses.

EQUATEUR, grand cercle de la Sphère. Son nom vient du latin *æquare*, diviser en parties égales.

EST, nom du vent qui nous vient de l'orient. Ce nom ancien paroît s'être formé de l'oriental **AIS**, qui désigne le *levant*. Le mot *ouest*, qui désigne le point opposé, n'est que le même mot avec la négation *ov* (ou). M. Gebelin.

ETOILE, corps céleste qui brille dans le Ciel. Ce mot vient du latin *stella*.

EUROPE, l'une des quatre parties de l'ancien continent. Les Mythologues ont prétendu qu'elle avoit pris son nom d'une fille d'Agénor appelée Europe, qui y avoit été transportée par Jupiter; mais il paroît que cette Princesse n'est autre que la Lune, appelée effectivement du nom dont s'est formé Europe, qui signifie l'occidentale, parce qu'elle commence à paroître par l'occident. L'Europe est aussi à l'occident de l'Asie. Le mot oriental est *WRAB*; lisez *ourab*; d'où s'est formé Europe, *occident*, *noir*. M. Gebelin.

F

FALAISES , montagnes escarpées sur le bord de la mer.

FEUILLÉE , savant Minime qui avoit beaucoup voyagé sous le règne de Louis XIV , & qui ne laissoit pas d'être habile en Astronomie.

G

GEMEAUX , (les) signes du Zodiaque. Les Mythologues prétendoient y retrouver Castor & Pollux. Selon Macrobe ils rappelloient la révolution du Soleil , tantôt dessus , tantôt dessous l'horizon.

GÉOGRAPHIE , description de la Terre ; mot formé du grec γῆ , (ghè) la Terre , & de γραφήα , (graphéia) *description*.

GLOBE , formé du latin *globus* , boule.

GOLFE , portion de mer un peu considérable , resserrée entre des terres & communiquant avec une mer plus grande par un détroit.

H

HAUT-FONDS , bancs de sable qui s'élèvent dans la mer presque à fleur d'eau.

Hétérosciens , épithète par laquelle on désigne des peuples dont l'ombre à midi est opposée. Ce mot vient d'ἑτερος , (héteros) *différent* , & du mot σκιά , (scia) *ombre*.

HORIZON , grand cercle de la Sphère. Ce mot vient d'ὁρίζω , (horizô) *je borne*.

HUYGHENS , savant Astronome.

HYDROGRAPHIE , description de l'eau , du mot ὕδωρ , (hudor ou hydor) *eau*.

I & J

ISLE, portion de terre toute entourée d'eau.

ISTHME, portion de terre resserrée entre deux mers, & joignant ensemble deux terres plus considérables; nom formé d'ἵστος, (istmos) *passage étroit, le gosier.*

JUPITER, la plus brillante des sept planètes. En Chimie il se prend pour l'étain.

L

LAC, portion considérable d'eau au milieu des terres.

LATITUDE terrestre, distance d'un lieu à l'équateur. Ce mot vient du latin *latitudo*, hauteur. (*Voyez pag. 75.*)

LION, (le) signe du Zodiaque. Les Mythologues y ont vu le prétendu lion tué par Hercule dans la forêt de Némée. Il semble qu'on ait voulu désigner par ce nom le *Soleil dans sa force.*

LONGITUDE terrestre, distance d'un lieu au premier méridien. Ce mot vient de *longitudo*, longueur. Ptolémée avoit employé ce mot en mesurant la Terre en ce sens, parce qu'il la croyoit plus longue de l'ouest à l'est que du nord au sud.

M

MARS, l'une des sept planètes. Ce nom en Chimie désigne le fer.

MERCURE, l'une des sept planètes. En Chimie il désigne le vif-argent, ou le mercure.

MÉRIDIEN, l'un des grands cercles de la Sphère. Ce mot est formé du latin *meri*, moitié, & *dies*, jour.

ALPHABÉTIQUE, &c. 167

MIDI, mot qui s'est formé par corruption de *méridien*.

Monarchique, épithète que l'on donne à un gouvernement où règne un seul Prince qui n'est pas despote. Ce mot vient de *μόνος*, (monos) *seul*, & de *Ἀρχή*, (archè) *seigneurie, puissance*.

N

NADIR, pole inférieur de l'horizon, vient de l'Arabe, & signifie *voie opposée*. Voyez d'Herbelot, *Bibliothèque Orient*. Il est opposé au zénith.

NORD, nom du vent opposé au midi.

O

OCCIDENT, point de l'horizon opposé à l'orient. Ce mot s'est formé du latin *occasus*, chute, parce que c'est de ce côté que le Soleil paroît tomber & passer sous l'horizon.

Océan, en général la vaste étendue d'eau qui environne les continens.

OUEST, nom du point de l'horizon opposé à l'est. (Voyez ce mot) le même qu'occident.

ORIENT, le même qu'Est, point de l'horizon qui désigne le côté où se lève le Soleil. Ce mot vient du latin *orior*, *oriri*, naître.

P

PAS, passage ou défilé entre des montagnes.

PÉRIGÉE, position de la Lune la plus rapprochée de la Terre. Ce mot vient du grec *πῆρι*, (péri) *autour, auprès*, & de *γῆ*, (ghè) *la Terre*.

PÉRIHÉLIE, position d'une planète la plus

rapprochée du Soleil. Ce mot vient du grec *πῆρι* , & d'*ἥλιος* , (*hèlios*) le *Soleil*.

PÉRIODIQUE & Période viennent du grec *περι* , (*péri*) & d'*ὁδός* , (*odos*) *chemin* ; c'est-à-dire *révolution*.

Périæciens , épithète que l'on donne aux peuples qui habitent sous les mêmes parallèles , mais à des méridiens opposés. Ce mot vient du grec *περι* & d'*οἶκος* , (*oïcos*) *demeure* , *habitation* , *maison*.

Périsciens , épithète qu'on donne aux peuples qui voyent leur ombre tourner autour d'eux. Ce mot vient du grec *περι* & de *σκία* , (*scia*) *ombre*.

Phases de la Lune , aspects différens sous lesquels nous l'apercevons.

Physique , épithète qu'on joint quelquefois au mot *Géographie*. Ce mot est formé de *φύσις* , (*physis* , prononcez *phusis*) la *nature*.

Poissons , (les) signes du Zodiaque. On a cru que ce nom avoit rapport au tems des pêches.

P O L E S , extrémité des axes des cercles. Ce mot vient du grec *πολεῖν* , (*polein*) *tourner*.

Presqu'Isle , portion de terre environnée d'eau de trois côtés.

R

RÉFRACTION. On appelle ainsi la brisure qui se fait dans un rayon de lumière lorsqu'il change de milieu & qu'il passe par un autre plus rare ou moins dense , plus diaphane ou moins transparent.

République , Etat gouverné par plusieurs Magistrats.

S

SAGITTAIRE , (le) l'un des signes du

Zodiaque Les Mythologues ont dit que c'étoit le centaure Chiron ; l'Abbé Pluche en attribue l'origine au rapport du mois de Décembre avec les chasses.

SATURNE, l'une des sept planetes. Sa couleur est sombre : en Chimie il désigne le plomb.

SCORPION, (le) l'un des signes du Zodiaque. On a dit que c'étoit un Scorpion que Junon avoit envoyé pour piquer Hercule au talon lorsqu'il combattoit l'Hydre du marais de Lerne. Macrobe dit qu'il a rapport au Soleil qui perd de sa force. M. Pluche le rapporte aux maladies qui suivent les grandes chaleurs.

SÈCHE, endroits de la mer où il n'y a presque pas d'eau.

SEPTENTRION, point de l'horizon opposé au midi. M. Pluche fait venir ce nom de *septem*, sept, & de *terio*, espèce de roue ou de meule qu'on tournoit sur une pierre autour d'un pivot pour moudre du bled. C'est que les sept étoiles de la petite Ourse, tournent autour du pôle, ou du moins nous paroissent tourner avec tout le ciel autour de ce point dans l'espace de 24 heures.

SYNODIQUE vient du grec *συν*, (syn ou syn) & d'*ὁδος*, (odos) *chemin*, c'est-à-dire *chemins ensemble*, parce qu'il est composé du mouvement combiné de la Terre & de la Lune.

SOLEIL, astre lumineux qui est au centre de notre monde planetaire. Les Grecs l'appelloient *hèlios* ; d'où l'on a vu que s'étoient formés plusieurs mots en usage dans l'Astronomie.

SPHERE, vient du grec *σφαῖρα*, (sphaïra) *boule*, *globe*.

T

TAUREAU, (le) signe du Zodiaque. Les Mythologues y ont vu le taureau de Marathon, espèce d'être chimérique qui n'a jamais existé. Ce signe a rapport à la force de la chaleur du Soleil.

TERRE. Ce mot vient du latin *terra*. Les Grecs disoient γῆ, ghè. On dit en hébreu *herta* ; peut-être *terre* n'en est-il qu'un inverse.

Torride, épithète donnée à la zone renfermée entre les deux tropiques, du latin *torridus*, *a*, *um*, brûlé.

TROPIQUES, petits cercles de la Sphère. Comme le Soleil paroît retourner alternativement de l'un vers l'autre, on leur a donné ce nom, qui vient du grec *τροπή*, (*trôpè*) *retour*.

V

VÉNUS, l'une des sept Planètes. Elle désigne en Chimie le cuivre. Son nom, qui est latin, paroît s'être formé d'un ancien mot *Wen*, *brillant*, *beau* ; d'où *Venustas*, &c. (Voyez l'Hist. Civ. du Calendrier de M. Gebelin, p. 57.)

VERSEAU, (le) l'un des signes du Zodiaque, qui paroît avoir rapport au tems des pluies.

VIERGE, (la) que l'on appelle aussi la Moissonneuse, l'un des signes du Zodiaque.

WIGIES, rochers qui s'élèvent dans la mer à la surface de l'eau.

Z

ZÉNITH, le pole de l'horizon qui est au-dessus de notre tête. Il vient de l'arabe & signifie *voie au-dessus*. (Voyez d'Herbelot, *Biblioth. Orient.*)

ZODIAQUE. On a beaucoup écrit sur l'origine & l'ancienneté du Zodiaque. Ce qu'en dit M. Gebelin, (*Hist. Civ. du Calendrier*, p. 66) paroît infiniment sage. « L'invention de douze signes » du Zodiaque est d'une nature à être d'une haute » antiquité, & du temps même où l'on commença » à étudier l'Astronomie . . . les noms qu'on leur » donne auront été relatifs aux phénomènes qu'ils » offroient. . . . Lorsque ces noms passèrent chez » les Grecs, il dut arriver, ou,

1°. » Qu'ils adaptèrent ces noms aux phénomènes de leurs climats. . . .

2°. » Ou bien qu'ils rapprochèrent les signes » des points équinoxiaux & des solstices. Ainsi » ils durent remettre le Bélier au mois de Mars, » le Cancer au solstice d'été, puisque sans cela » ils auroient eu un Zodiaque qui n'auroit pas été » le leur ».

ZONE, portion considérable de la Terre, parallèle à l'Equateur. Il y en a cinq. Ce mot vient du grec ζώνη, (dzônè) ceinture.

F I N.

Ce Traité est extrait du Cours d'Etudes, à l'usage de l'Ecole Royale Militaire, à la fin duquel se trouvent l'Approbation du Censeur & le Privilège.



TABLE

DES ARTICLES

CONTENUS DANS CE VOLUME.

TRAITÉ DE LA SPHERE.

PREMIERE PARTIE.

| | |
|--|-------|
| D E LA SPHERE CÉLESTE, Définitions, | 5 |
| §. I. DIVISION GÉNÉRALE DES ASTRES, | 8 |
| II. <i>Ordre des Planetes par rapport au Soleil,</i> | 9 |
| III. <i>Orbites des Planètes,</i> | 10 |
| IV. <i>Le Soleil & les Planetes,</i> | 11 |
| <i>Mercure,</i> | 12 |
| <i>Venus,</i> | 13 |
| <i>La Terre,</i> | 14 |
| <i>La Lune,</i> | ibid. |
| <i>Mars,</i> | 15 |
| <i>Jupiter,</i> | 16 |
| <i>Saturne,</i> | 17 |
| <i>Récapitulation,</i> | 19 |
| V. <i>Des Comètes,</i> | 22 |
| VI. <i>Des Etoiles fixes,</i> | 23 |
| §. II. DÉTAILS PARTICULIERS RELATIFS | |
| A LA TERRE, | 25 |
| De la Terre par rapport à elle-même, & par | |
| rapport au Soleil, | ibid. |

T A B L E.

173

| | |
|--|-------|
| <i>De l'Ecliptique ,</i> | 26 |
| <i>Du Zodiaque ,</i> | ibid. |
| <i>Signes du Zodiaque, avec les Figures Symbo-</i> <i>liques qui les désignent ,</i> | 27 |
| <i>Situation de la Terre par rapport à l'Eclip-</i> <i>tique ,</i> | 29 |
| I. Position de la Terre au commencement du PRINTEMPS , | 30 |
| <i>Equinoxe du 21 Mars ,</i> | ibid. |
| <i>De l'Equateur ,</i> | 31 |
| <i>Du Méridien ,</i> | 33 |
| <i>De l'Horizon ,</i> | ibid. |
| II. Position de la Terre au commencement de l'ÉTÉ , | 34 |
| <i>Solstice le 22 Juin : Tropique du Cancer ,</i> | ibid. |
| <i>Inégalité des JOURS & des SAISONS ,</i> | 35 |
| III. Position de la Terre en AUTOMNE , | 37 |
| <i>Equinoxe le 21 de Septembre ,</i> | ibid. |
| IV. Position de la Terre en HYVER , | 38 |
| <i>Tropique du Capricorne. Solstice d'Hiver le</i> <i>22 de Décembre ,</i> | ibid. |
| <i>De l'HYVER & de l'ÉTÉ ,</i> | 39 |
| V. Retour de la Terre à l'Equinoxe du PRIN- TEMPS , | 41 |
| <i>Des Tropiques & des Cercles Polaires ,</i> | ibid. |
| De la Terre par rapport à la Lune , | 42 |
| <i>Phases de la Lune ,</i> | 43 |
| <i>Mois Lunaires ,</i> | 45 |
| <i>Eclipses ,</i> | 46 |
| De la Terre par rapport aux Planètes , | 48 |
| Position des Astres par rapport aux Cercles fixes & aux Cercles mobiles de la Sphère Céleste , relativement au mouvement annuel & au mou- vement diurne , | 52 |

 SECONDE PARTIE.

| | |
|---|-------|
| §. I. APPLICATION DE LA SPHERE AU GLOBE | |
| TERRESTRE, | 60 |
| Des Cercles, des Zones, des positions de la | |
| Sphère, | ibid. |
| Des Zones, | 67 |
| §. II. DES CLIMATS, | 68 |
| Table des Latitudes qui terminent chaque cli- | |
| mat de demi-heure, | 70 |
| Climats de Mois, | 71 |
| Réfraction, | ibid. |
| Crépuscule, | 72 |
| De l'Aurore Boréale, | 73 |
| §. III. DES LATITUDES ET DES LONGITUDES, | 75 |
| §. IV. DIVISION DE LA TERRE PAR LES OMBRES | |
| ANTIPODES, | 76 |
| §. V. DIFFÉRENTES DIMENSIONS DE LA TERRE, | 78 |
| §. VI. DE QUELQUES OPÉRATIONS QU'ON PEUT | |
| FAIRE SUR LE GLOBE, | 79 |
| §. VII. DES MESURES ITINÉRAIRES, | 81 |

ÉLÉMENTS DE CHRONOLOGIE.

PREMIERE PARTIE.

| | |
|---------------------------------|----|
| D ES Divisions du Temps, | 91 |
| Divisions naturelles, | 92 |
| Divisions artificielles, | 97 |

SECONDE PARTIE.

| | |
|------------------------------------|-----|
| Systèmes différens de Chronologie, | 103 |
|------------------------------------|-----|

ABRÉGÉ DE GÉOGRAPHIE.

| | |
|--|-------|
| D IVISION générale des Continens , | 109 |
| I. De l'Europe , | ibid. |
| Division politique de l'Europe , | 112 |
| Notions générales concernant les Peuples , | 115 |
| II. De l'Asie , | 116 |
| Division politique de l'Asie , | 119 |
| Notions générales concernant les Peuples , | 121 |
| III. De l'Afrique , | 122 |
| Division politique de l'Afrique , | 125 |
| Notions générales concernant les Peuples , | 127 |
| IV. De l'Amérique , | ibid. |
| Division politique de l'Amérique , | 131 |
| Notions générales concernant les Peuples , | 133 |
| De la France , | ibid. |
| Division de la France en 40 Gouvernemens , | 134 |
| Gouvernemens du Nord , | 136 |
| Gouvernemens du Milieu , | 142 |
| Gouvernemens du Midi , | 146 |
| Des Pays-Bas & des Provinces-Unies , | 153 |
| De la Suisse , | 155 |
| De l'Allemagne , | ibid. |
| Remarques particulières , | 157 |
| De l'Espagne , | 158 |
| Table alphabétique des mots susceptibles de définition ou d'étymologie dans le Traité de la Sphère & dans l'Abrégé de Géographie , &c. | 160 |

Fin de la Table.

Fig. 1.



Fig. 2.

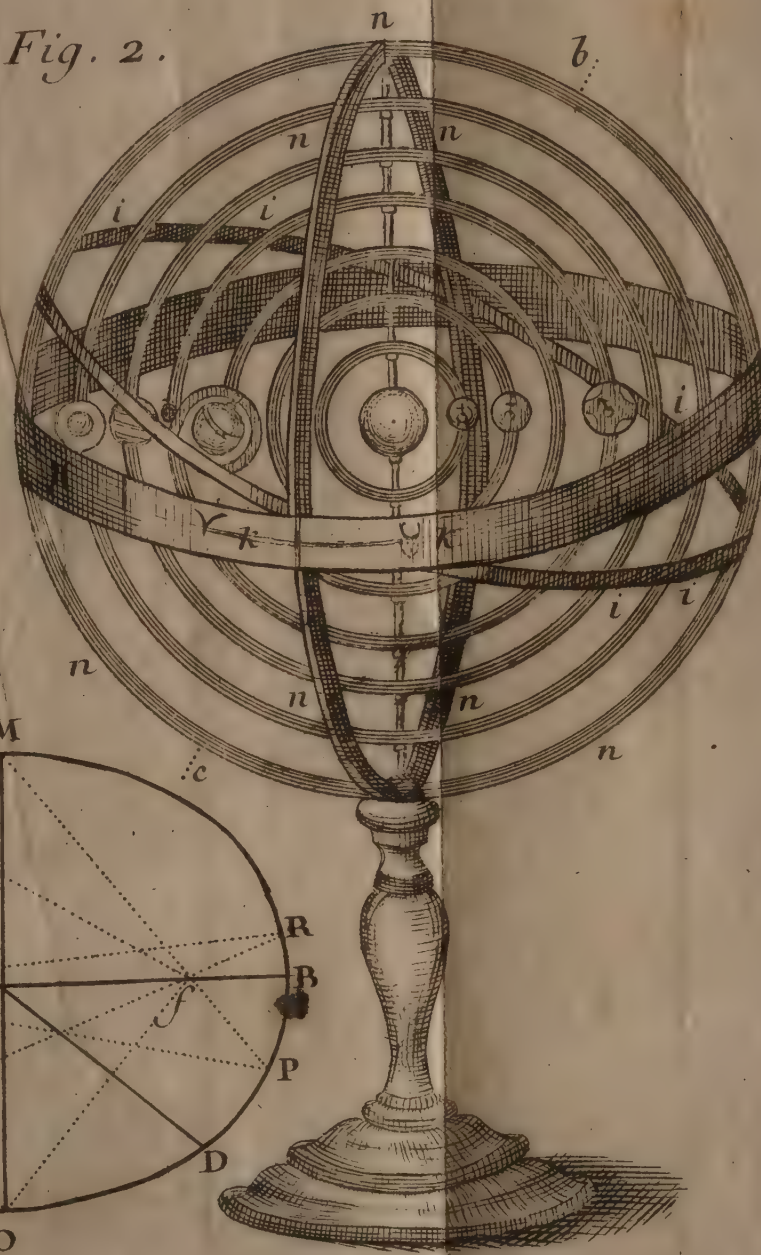


Fig. 3.



Fig. 4.



Fig. 6.

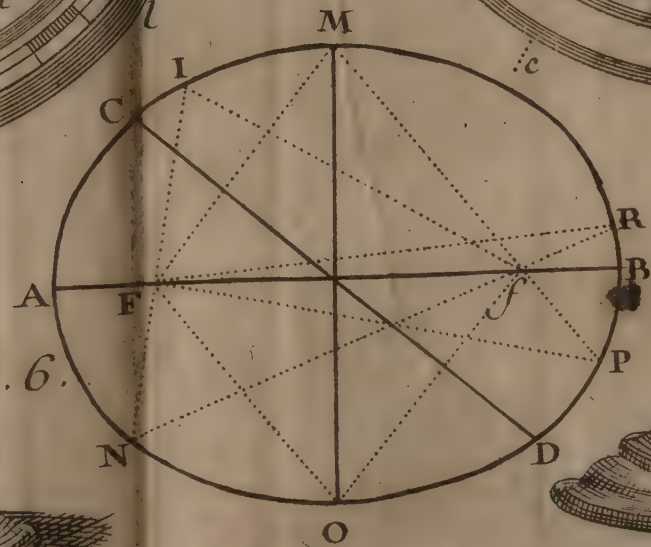


Fig. 5.

| | |
|-----------------|---------------|
| Le Soleil.....☉ | la Lune.....☾ |
| Mercure.....☿ | Mars.....♂ |
| Venus.....♀ | Jupiter.....♃ |
| La Terre.....● | Saturne.....♄ |

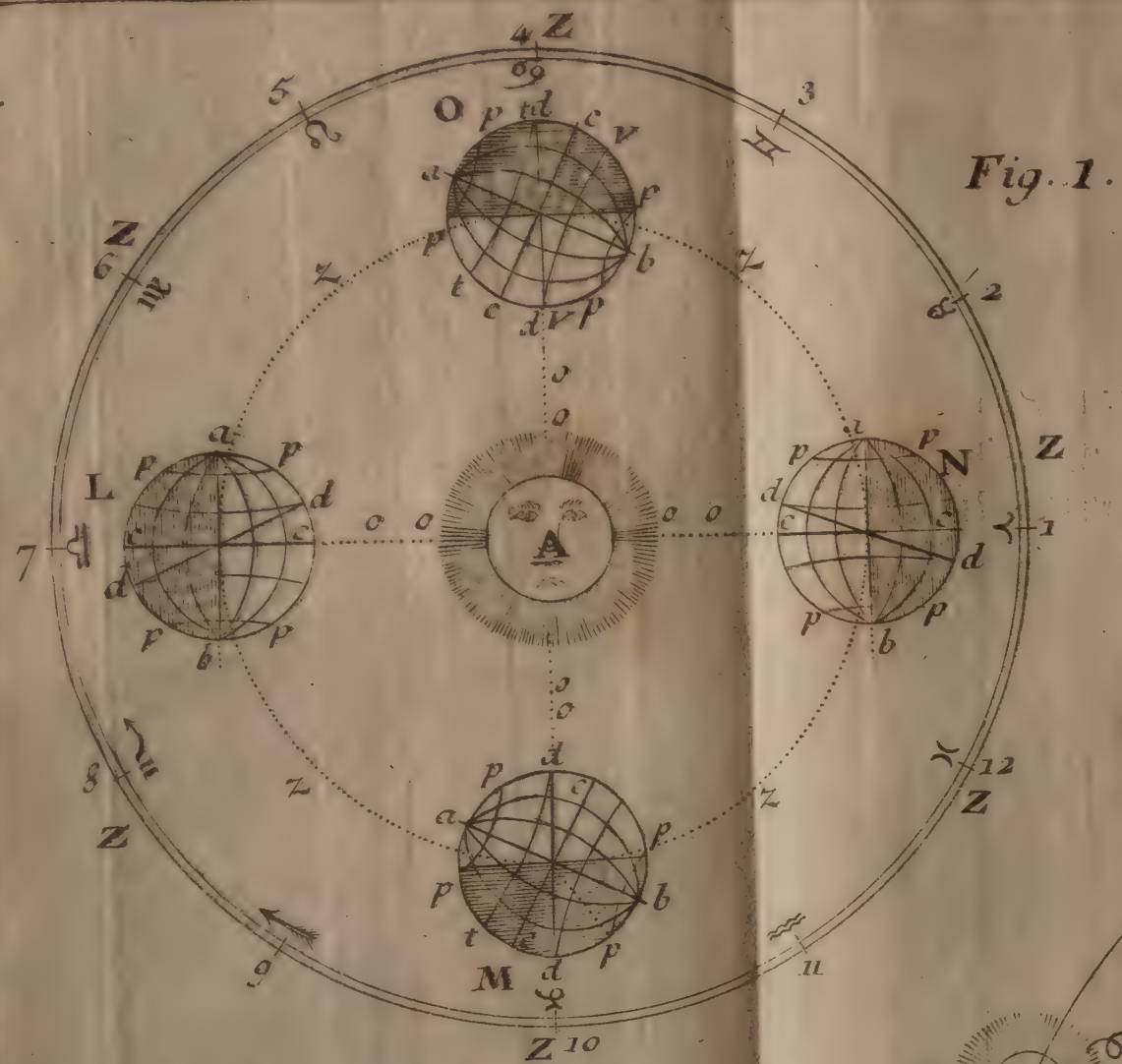


Fig. 1.

Fig. 3.
Sphère parallèle

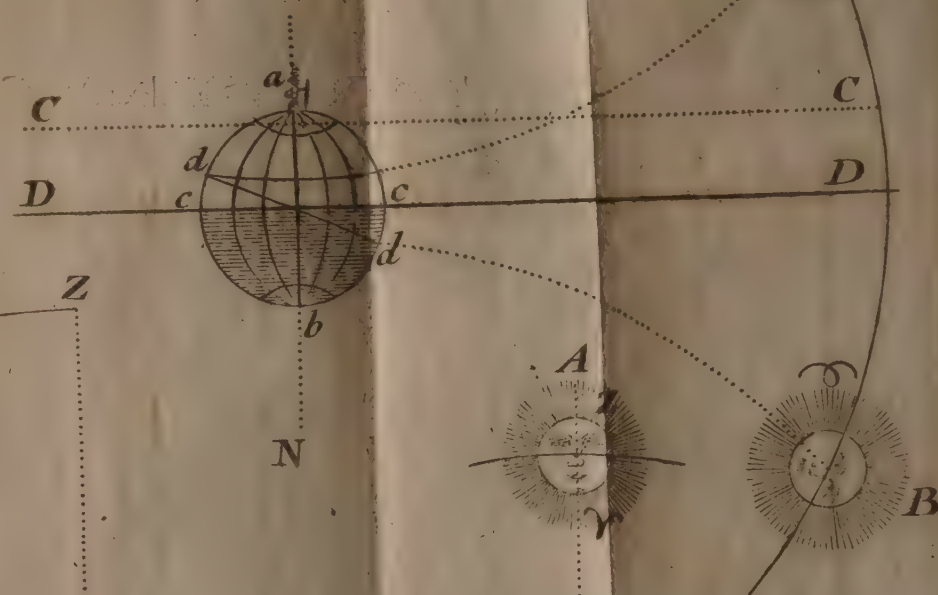


Fig. 2.
Sphère droite

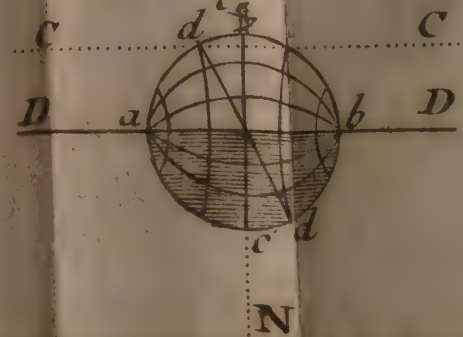


Fig. 4.
Sphère oblique

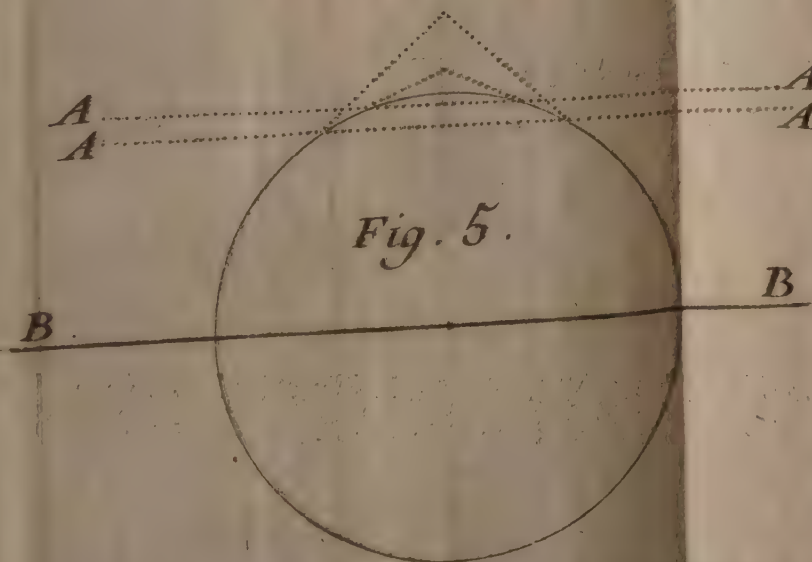
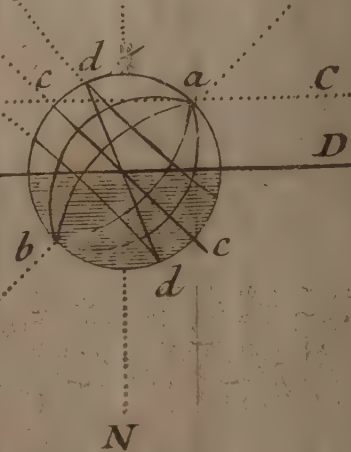


Fig. 5.



Fig. 1.

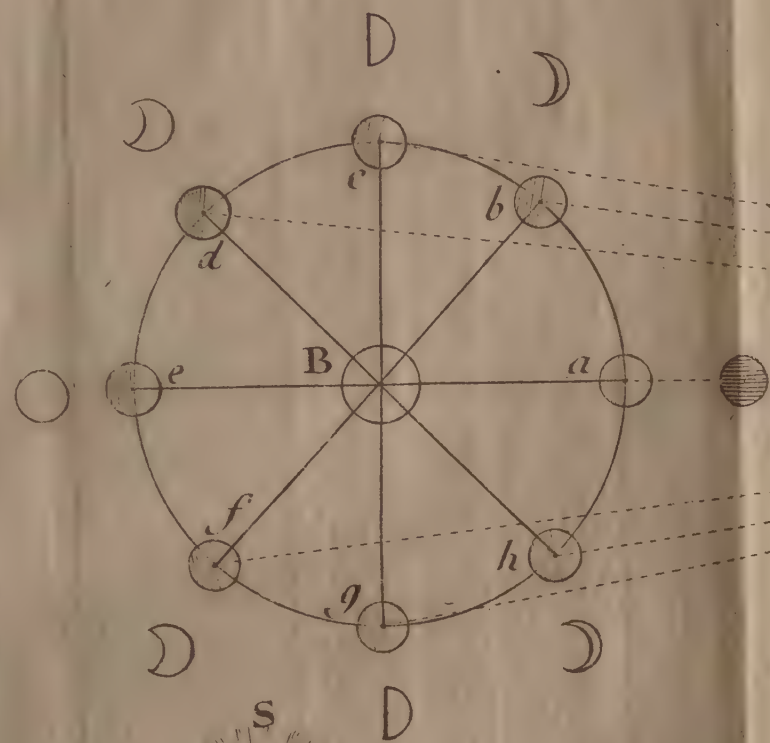


Fig. 2.

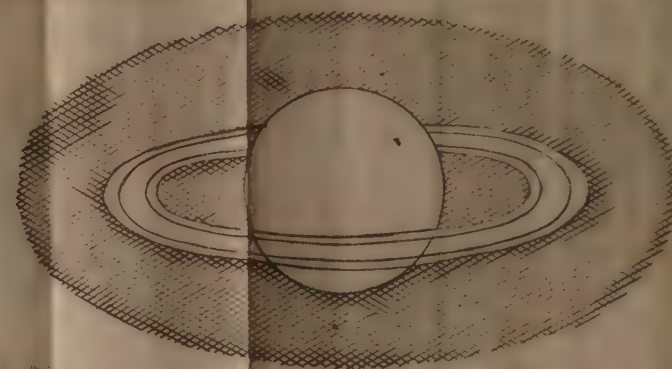


Fig. 3.

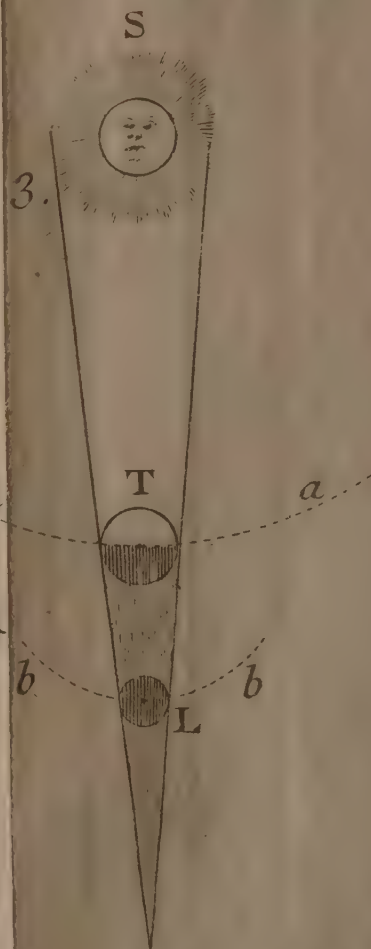


Fig. 4.

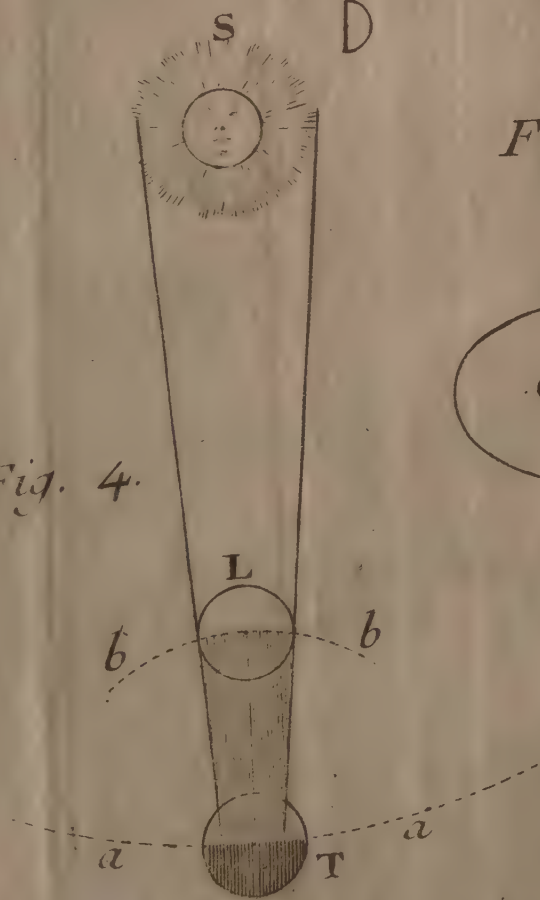
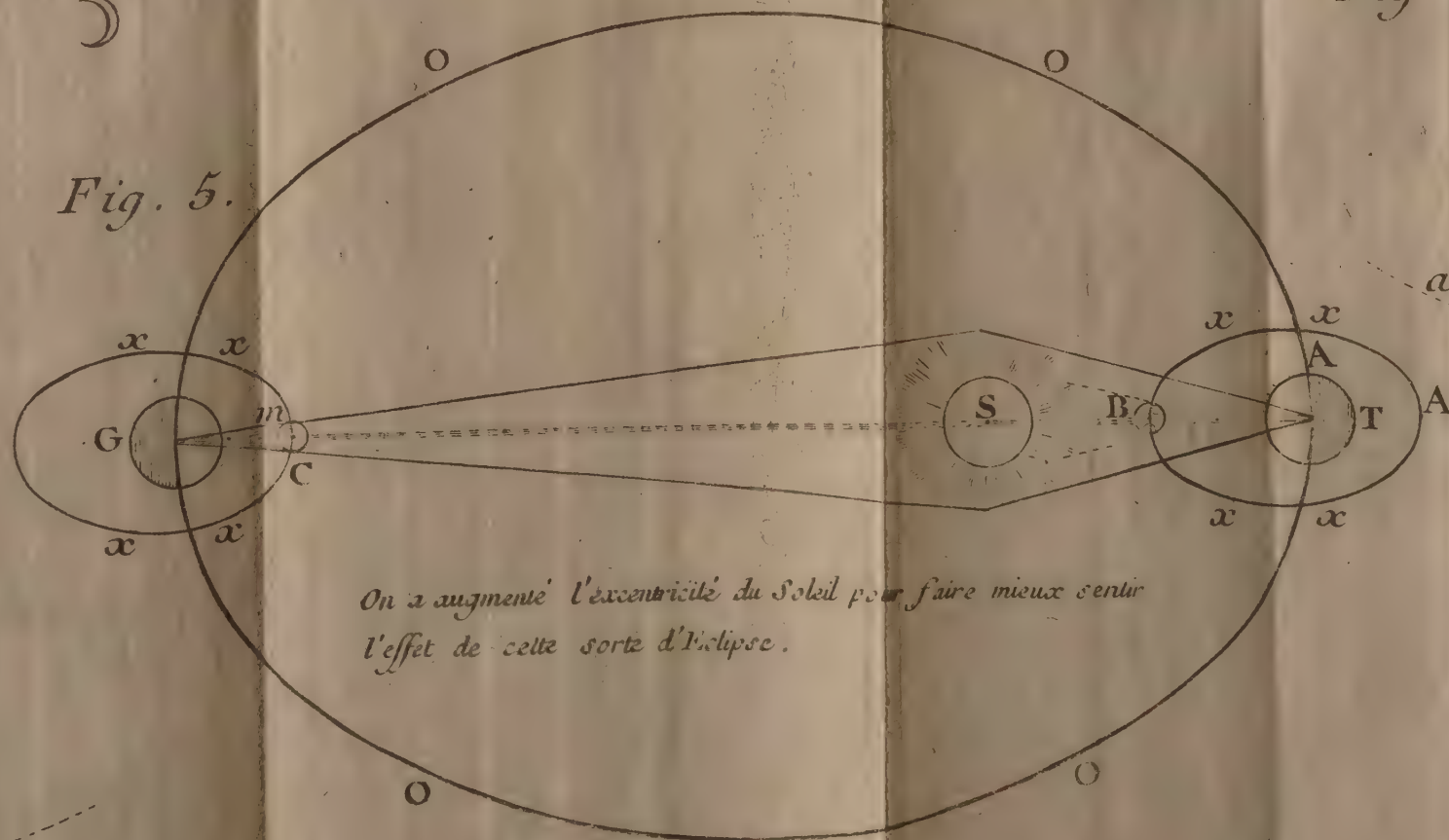


Fig. 5.



On a augmenté l'excentricité du Soleil pour faire mieux sentir l'effet de cette sorte d'éclipse.

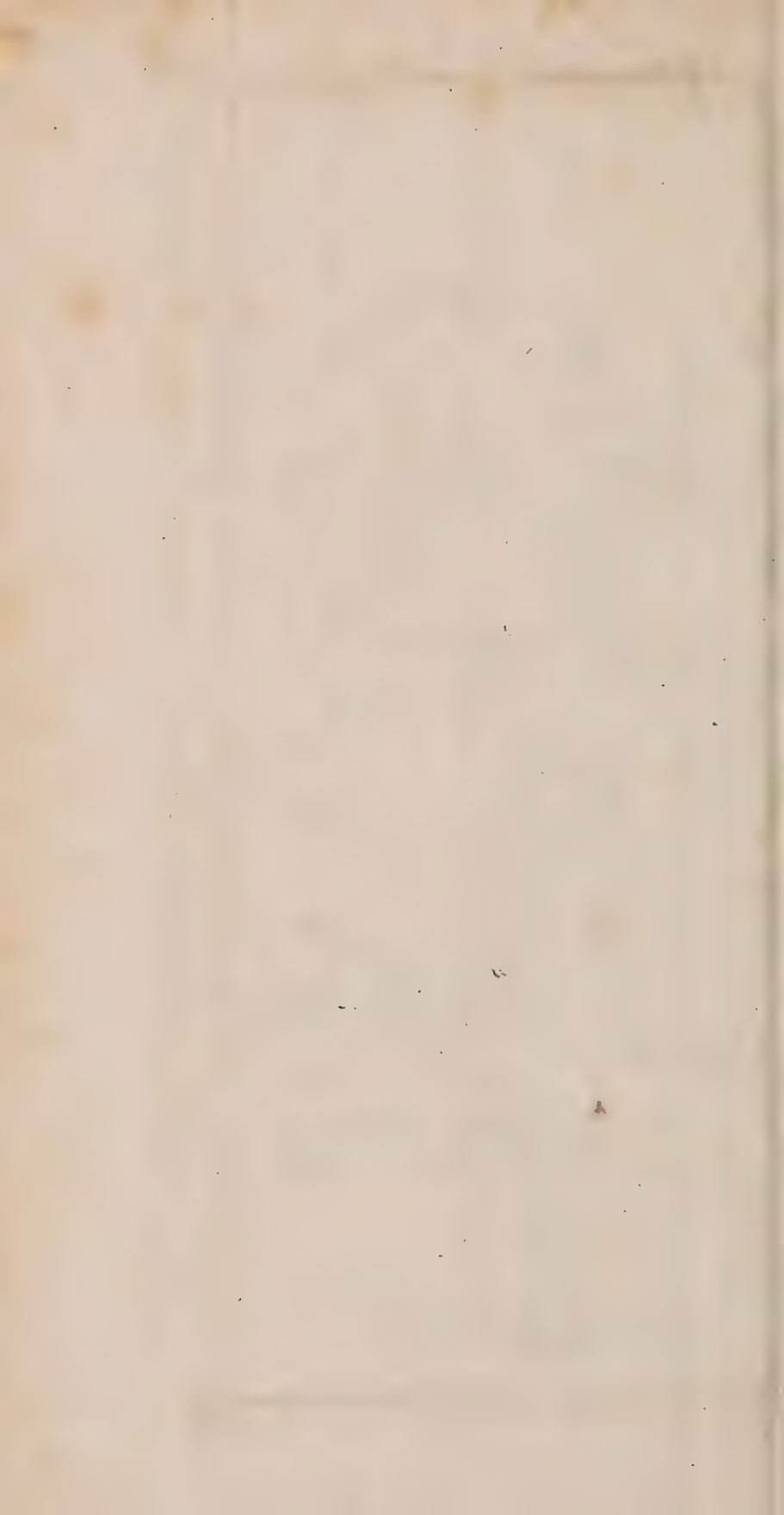


Fig. 1^{re}

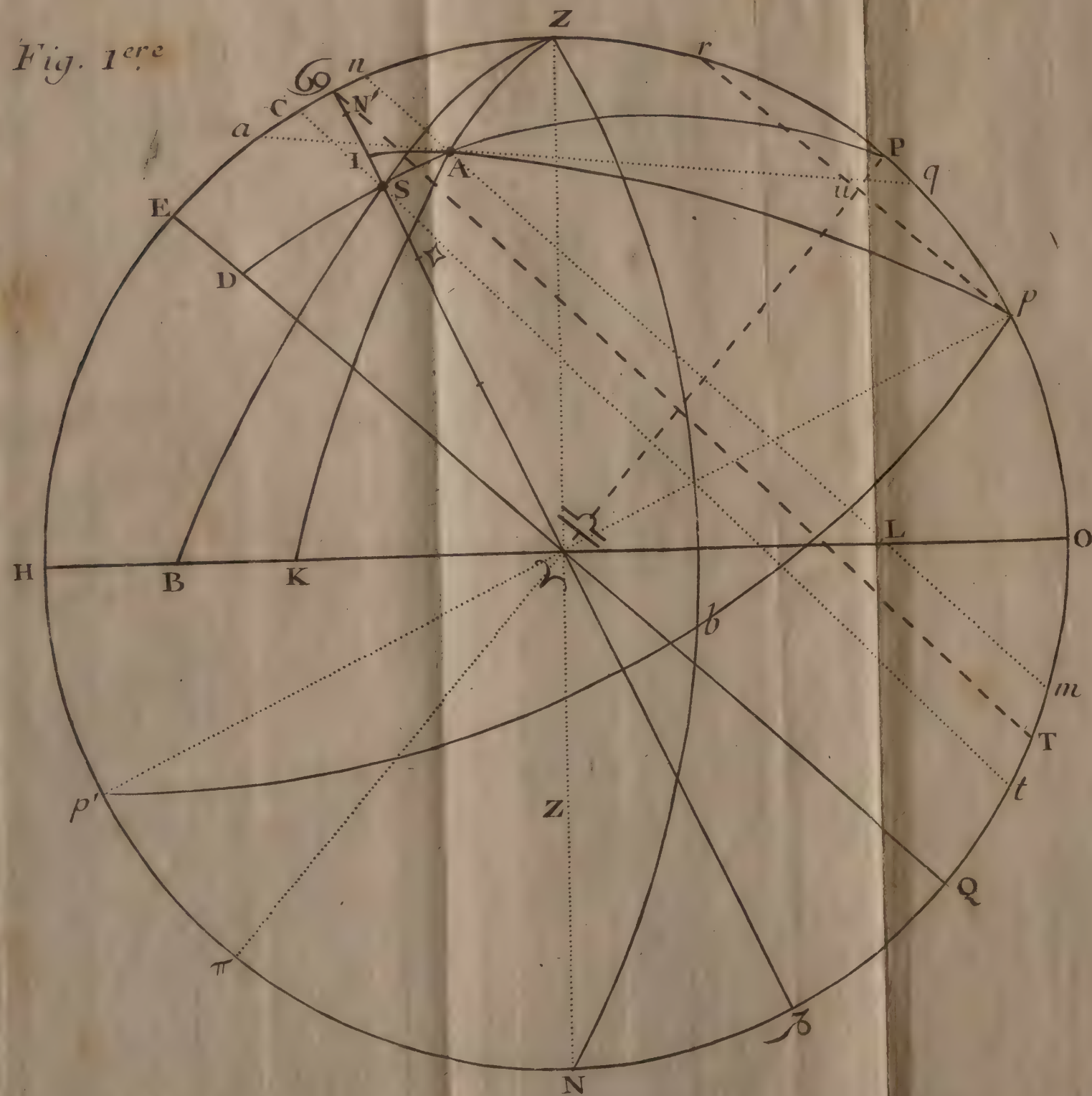
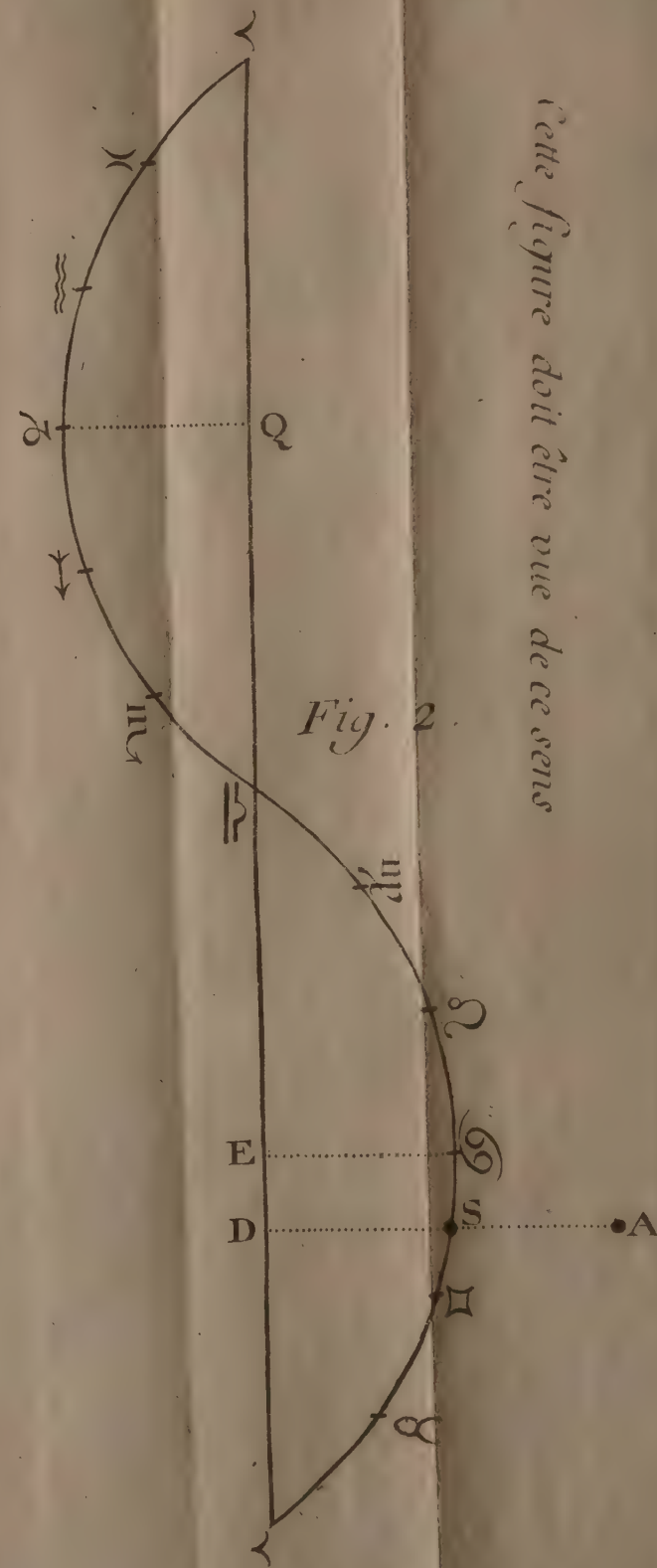


Fig. 2



Cette figure doit être vue de ce sens



